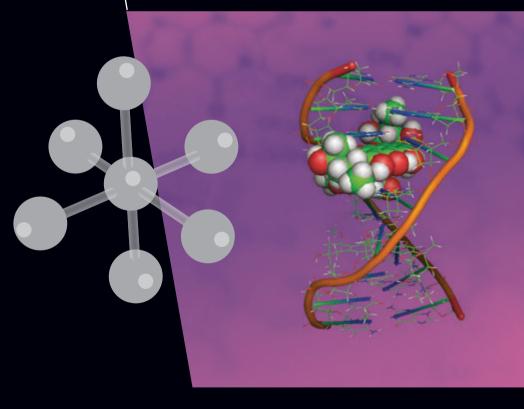
## Atkins De Paula

## Chimie Physique

Traduction de l'anglais par Jean Toullec et Monique Mottet

4<sup>e</sup> édition





#### **Relations utiles**

À 298,15 K

 RT 2,4790 kJ·mol<sup>-1</sup>

 RT/F 25,693 mV

  $RT \ln 10/F$  59,160 mV

 kT/hc 207,226 cm<sup>-1</sup>

 kT/e 25,693 meV

 $V_{\rm m}^{\circ}$  2,4790 × 10<sup>-2</sup> m<sup>3</sup>·mol<sup>-1</sup> = 24,790 dm<sup>3</sup>·mol<sup>-1</sup>

### **Unités importantes**

 $1~kg\cdot m\cdot s^{-2}$  $1 \text{ kg} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{s}^{-2}$ 1 N 1 I  $1 \text{ J} \cdot \text{s}^{-1}$ 1 Pa  $1 \text{ kg} \cdot \text{m}^{-1} \cdot \text{s}^{-2}$ 1 W  $1 \text{ J} \cdot \text{C}^{-1}$  $1 \text{ C} \cdot \text{s}^{-1}$ 1 A 1 V  $10^{-1} \text{ kg} \cdot \text{m}^{-1} \cdot \text{s}^{-1}$  $1 \text{ kg} \cdot \text{s}^{-2} \cdot \text{A} - 1$ 1 P 1 T  $1 \Omega^{-1} = 1 A \cdot V^{-1}$ 1 S

#### Facteurs de conservation des unités

 $\theta$ /°C = T/K - 273,15\*  $1,602\ 18 \times 10^{-19} \,\mathrm{J}$ 1 eV 96,485 kJ·mol<sup>-1</sup> 8 065,5 cm<sup>-1</sup> 1 cal 4,184\* J 1 atm 101,325\* kPa 760\* Torr  $1~\mathrm{cm}^{-1}$  $1,9864 \times 10^{-23} \,\mathrm{J}$  $3,335 64 \times 10^{-30} \text{ C} \cdot \text{m}$ 1 D  $10^{-10}\,\text{m}^*$ 1 Å (\*Valeurs exactes)

#### Relations mathématiques

 $\pi = 3,141\ 592\ 653\ 59\dots$  $e = 2,718\ 281\ 828\ 46\dots$ 

### Logarithmes et exponentielles

 $\ln x + \ln y + \dots = \ln xy \dots$   $\ln x - \ln y = \ln (x/y)$   $a \ln x = \ln x^{a}$   $\ln x = (\ln 10) \log x = (2,302585\dots) \log x$   $e^{x}e^{y}e^{z} \dots = e^{x+y+z+\dots}$   $e^{x}/e^{y} \dots = e^{x-y}$   $(e^{x})^{a} = e^{ax}$   $e^{\pm ix} = \cos x \pm i \sin x$ 

#### **Préfixes**

## Développement de Taylor

$$f(x) = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{1}{n!} \left( \frac{\mathrm{d}^n f}{\mathrm{d} x^n} \right)_a (x - a)^n$$

$$e^x = 1 + x + \frac{1}{2} x^2 + \cdots$$

$$\ln x = (x - 1) - \frac{1}{2} (x - 1)^2 + \frac{1}{3} (x - 1)^3 - \frac{1}{4} (x - 1)^4 + \cdots$$

$$\ln(1 + x) = x - \frac{1}{2} x^2 + \frac{1}{3} x^3 \dots$$

$$\frac{1}{1 + x} = 1 - x + x^2 \dots$$

#### **Dérivées**

$$d(f+g) = df + dg$$

$$d(fg) = f dg + g df$$

$$d\frac{f}{g} = \frac{1}{g} df - \frac{f}{g^2} dg$$

$$\frac{df}{dt} = \frac{df}{dg} \frac{dg}{dt}$$

$$\left(\frac{\partial y}{\partial x}\right)_z \left(\frac{\partial x}{\partial z}\right)_y \left(\frac{\partial z}{\partial y}\right)_x = -1$$

$$(\partial y/\partial x)_z = 1/(\partial x/\partial y)_z$$

$$\frac{dx^n}{dx} = nx^{n-1}$$

$$\frac{d}{dx}e^{ax} = ae^{ax}$$

$$\frac{d \ln x}{dx} = \frac{1}{x}$$

### Intégrales

$$\int x^{n} dx = \frac{x^{n+1}}{n+1} + \text{constante}$$

$$\int \frac{1}{x} dx = \ln x + \text{constante}$$

$$\int_{0}^{\infty} x^{n} e^{-ax} dx = \frac{n!}{a^{n+1}}$$

$$\int \sin^{2} ax dx = \frac{1}{2}x - \frac{1}{4a}\sin 2ax + \text{constante}$$

$$\int \sin ax \sin bx dx = \frac{\sin(a-b)x}{2(a-b)} - \frac{\sin(a+b)x}{2(a+b)} + \text{constante}$$

$$\sin a^{2} \neq b^{2}$$

$$\operatorname{erf} z = \frac{2}{\pi^{1/2}} \int_{0}^{z} e^{-y^{2}} dy$$

$$\operatorname{erfc} z = 1 - \operatorname{erf} z$$

## Chimie physique

#### Chez le même éditeur

ATKINS P.W. et JONES L., Principes de chimie, 2e édition

ATKINS P.W., Au cœur des réactions chimiques

ATKINS P.W., Les 4 grands principes qui régissent l'univers

BLIEFERT C., PERRAUD R., Chimie de l'environnement. Air, eau, sol, déchets, 2e édition

CLAYDEN J., GREEVES N., WARREN S., WOTHERS P., Chimie organique

MCQUARRIE D.A., GALLOGLY E.B., ROCK P.A., Chimie générale, 3e éd.

MURRAY R.K., BENDER D.A., BOTHAM K.H., KENNELLY P.J., RODWELL V.W., WEIL A., Biochimie de Harper, 5e édition

SHRIVER D.F., ATKINS P.W., Chimie inorganique

SILVERSTEIN R.M., WEBSTER F.X., KIEMLE D.J., Identification spectroscopique de composés organiques, 2º édition

VOLLHARDT P.C.K., SCHORE N.E., Traité de chimie organique, 5<sup>e</sup> édition

## Peter Atkins | Julio De Paula

## Chimie physique 4<sup>e</sup> édition

Traduction de la 9<sup>e</sup> édition anglaise par Jean Toullec et Monique Mottet



# Ouvrage original Physical Chemistry 9<sup>th</sup> was originally published in English in 2010. This translation is published by arrangement with Oxford University Press. © Peter Atkins and Julio de Paula 2010

Pour toute information sur notre fonds et les nouveautés dans votre domaine de spécialisation, consultez notre site web: **www.deboeck.com** 

© De Boeck Supérieur s.a., 2013 Rue des Minimes, 39 B-1000 Bruxelles 4e édition

Tous droits réservés pour tous pays.

Il est interdit, sauf accord préalable et écrit de l'éditeur, de reproduire (notamment par photocopie) partiellement ou totalement le présent ouvrage, de le stocker dans une banque de données ou de le communiquer au public, sous quelque forme et de quelque manière que ce soit.

Imprimé en Italie

Dépôt légal:

Bibliothèque nationale, Paris: juin 2013

Bibliothèque royale de Belgique, Bruxelles: 2013/0074/176

## Préface des auteurs

Comme nous en avons maintenant l'habitude, nous avons profité de cette nouvelle édition pour revoir profondément, sans rallonger l'ouvrage, le contenu et la présentation de ce traité de *Chimie physique*, tout en lui conservant ses atouts d'attractivité et d'accessibilité par les étudiants. Le lecteur doit bien garder à l'esprit que la taille de l'ouvrage est due pour une large part à l'importance du matériel pédagogique que nous y avons inclus (tels que les *Exemples* traités, les *Arbres de filiation des équations* et les *Listes des équations clés*), et non uniquement à l'abondance des informations apportées.

L'ouvrage est cette fois encore divisé en trois parties, mais l'organisation matérielle entre les chapitres et le contenu de chacun ont été profondément modifiés. Nous avons continué à réduire progressivement la part de la thermodynamique classique en regroupant plusieurs des chapitres de la première partie (*L'équilibre physico-chimique*), en considérant qu'une partie de ce qui y était traité se trouve maintenant dans les cours élémentaires de chimie. Par exemple, les diagrammes de phases ne sont plus examinés séparément dans un seul chapitre, mais le contenu de celui-ci est réparti entre le chapitre 4 (*Changements d'état physique des corps purs*) et le chapitre 5 (*Les mélanges simples*). De nouveaux *Prolongements* soulignent l'application des principes de la thermodynamique dans le domaine des sciences des matériaux, un domaine dont l'importance pour les chimistes tend à s'accroître.

Dans la deuxième partie (*Structure*), les chapitres ont été rénovés en introduisant une étude des avancées récentes dans le domaine des matériaux (dont les nanomatériaux) et en spectroscopie. Nous avons apporté une plus grande attention à la chimie informatique et accru l'importance de ce domaine dans le chapitre 10.

La troisième partie a perdu certains des chapitres consacrés à la cinétique des réactions complexes et aux phénomènes de surface, mais leur contenu — que nous considérons de la plus haute importance dans la chimie contemporaine — a été conservé. Pour rendre ce contenu plus accessible pédagogiquement, la description de la polymérisation, de la photochimie et des réactions catalysées par des enzymes ou à la surfaces des solides est maintenant incluse dans les chapitre 21 (*Vitesse des réactions chimiques*) et 22 (*Dynamique des réactions*) — déjà familiers aux lecteurs des éditions précédentes — et dans un nouveau chapitre, le chapitre 23, intitulé *Catalyse*.

Nous avons supprimé les *Annexes* des éditions précédentes. Le contenu de l'ancienne annexe relative aux rappels de mathématiques est maintenant réparti dans tout le texte sous la forme de *Bases mathématiques*, qui permettent de revoir et d'approfondir la connaissance des techniques mathématiques dont nous avons partout besoin. Les rappels de chimie élémentaire et de physique que nous avions introduits dans les anciennes annexes sont maintenant au centre d'un nouveau chapitre d'introduction nommé *Fondamentaux* qui précède le premier chapitre. Certains points particuliers sont aussi développés dans des *Brèves remarques* et dans des sections d'*Informations complémentaires* à la fin de certains chapitres. En les sortant d'un contexte d'annexes, et en choisissant une présentation plus complète, nous pensons que ces renseignements ont plus de chances d'être lus et utilisés.

Avec à l'esprit la controverse qui anime la communauté des enseignants de chimie physique, entre ceux qui préconisent de débuter un enseignement de chimie physique par la chimie quantique et ceux qui préfèrent traiter en premier lieu de la thermodynamique, nous avons tenu à garder une organisation flexible. Un objectif primordial dans cette révision a donc été de rendre possible le traitement des différents domaines selon des séquences différentes, et à la fin de cette préface, nous suggérons cette fois encore deux parcours pédagogiques différents. Pour ceux qui ont besoin d'une approche plus poussée partant de la mécanique quantique, nous attirons leur attention sur notre ouvrage (écrit en collaboration avec Ron Friedman) intitulé *Quanta, Matter and Change* qui recouvre un contenu assez voisin, avec un style analogue, mais qui, par suite d'une approche différente, adopte une philosophie différente.

Comme nous l'avions exprimé dans les éditions précédentes, le niveau de connaissance des étudiants en mathématique est au centre de nos préoccupations, et, cela restant

d'actualité, nous avons développé d'autres stratégies pour montrer le rôle essentiel des mathématiques en chimie physique et pour les rendre accessibles. En plus de l'association des *Bases mathématiques* avec certains chapitres, nous continuons à apporter l'aide maximum possible au développement des équations, à leur justification et au détail des étapes de calcul. Nous avons toujours gardé à l'esprit le fait que les étudiants ont à se surpasser pour résoudre leurs difficultés en mathématiques et nous avons en conséquence essayé de leur apporter une aide de tous les instants.

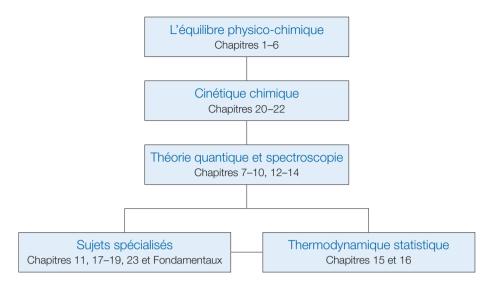
Nous sommes bien sûr conscients du développement important des moyens informatiques, et nous avons porté, tout spécialement dans cette édition, un effort particulier pour encourager les étudiants à utiliser les *Graphiques animés* du site sur la toile de l'ouvrage. Pour cela, chaque fois que nous faisons appel à l'un de ces graphiques (signalés au moyen d'un pictogramme), nous avons inclus un *Travail interactif* dans la légende de la figure, afin de suggérer qu'il vous est utile d'examiner les conséquences qui interviennent dans ce graphique quand on apporte des changements quant aux paramètres adoptés.

De nombreuses modifications ont été apportées pour rendre l'ouvrage plus utile, plus clair et les sujets traités plus attirants. Par exemple, nous avons modifié pratiquement toutes les 1000 illustrations du texte. La *Liste des équations clés* à la fin de chaque chapitre est le résultat d'une sélection rigoureuse des équations les plus importantes parmi le grand nombre d'entre elles qui apparaissent dans l'exposé. Une autre innovation dans cette nouvelle édition est l'incorporation des *Arbres de filiation des équations* afin de choisir l'expression appropriée et de retrouver son origine.

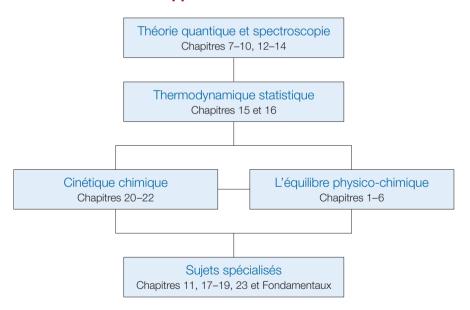
Par dessus tout, nous avons utilisé l'opportunité de « rafraîchir » la totalité de l'ouvrage, de le rendre plus flexible quant à son emploi, d'intégrer de nouvelles applications et d'encourager l'emploi des ressources informatiques disponibles.

Oxford P.W.A.
Portland J. de P.

#### Approche traditionnelle



#### Approche moléculaire



## Avant-propos à l'édition française

Cet ouvrage est la quatrième traduction aux éditions De Boeck Supérieur de *Chimie physique* (*Atkins' physical chemistry*) de Peter Atkins et (depuis la 6<sup>e</sup> édition) de Julio de Paula. Il incorpore les remaniements et les nouveautés de la 9<sup>e</sup> édition en langue anglaise.

Le Chimie physique de Atkins est un ouvrage fondamental qui, depuis sa première édition en 1978, a exercé une influence prépondérante sur le développement et l'enseignement de la chimie physique dans le monde. Par une présentation originale fondée, d'une part, sur l'explication raisonnée des phénomènes physiques de la matière, aussi dégagée que possible des développements mathématiques, et, d'autre part, sur les liens qui mettent la chimie physique en amont des autres disciplines plus spécialisées de la chimie, de la biochimie, des sciences de l'environnement, etc., l'œuvre de Peter Atkins et de Julio de Paula s'est avérée essentielle au cours de ces dernières années comme ouvrage d'accompagnement des cours des cursus de chimie et comme traité général donnant à tous les scientifiques une vue complète et précise de la chimie physique, science ardue mais primordiale. Cette nouvelle édition du Atkins' physical chemistry découle d'un remaniement assez profond du contenu des précédentes. On peut signaler en particulier une réduction du nombre de chapitres traitant de la thermodynamique classique et l'existence d'un nouveau chapitre intitulé « catalyse ». Un progrès important réside dans l'incorporation de textes intercalaires, très clairs, intitulés Bases mathématiques qui s'avèreront particulièrement utiles aux étudiants pour bien comprendre le développement des équations. Les auteurs sont conscients qu'une bonne connaissance des outils mathématiques permet d'éviter bien des difficultés. Nous avons retrouvé dans ces Bases mathématiques remarquables l'esprit de concision et de synthèse qui caractérise les auteurs.

Au début des années 2000, Peter Atkins était président-fondateur du *Commitee on Chemical Education (CCE)* de l'Union internationale de Chimie Pure et Appliquée, UICPA (*IU-PAC*, pour *International Union of Pure and Applied Chemistry*), organisme international de normalisation du vocabulaire et des pratiques de la chimie. À ce titre, il a contribué à doter cette discipline scientifique d'un langage précis et reconnu par tous. Ce vocabulaire essentiellement conforme aux recommandations internationales se retrouve dans *Atkins' Physical Chemistry*.

Cette nouvelle traduction française a permis de revoir en profondeur, et en totalité, le texte français des éditions précédentes, même lorsque le texte anglais reprend pour l'essentiel celui des autres éditions. On s'est efforcé d'utiliser les termes en accord à la fois avec les recommandations de l'UICPA et celles du Bureau international des poids et mesures (BIPM). À cet égard, il convient de noter que deux documents importants, relatifs au vocabulaire de la chimie et au système international d'unités, ont été publiés ces dernières années ; il s'agit, d'une part, de la 8° édition de la brochure publiée par le BIPM, Le Système international d'unités (SI) et, d'autre part, de la 3° édition en anglais du manuel des recommandations de l'UICPA pour la Chimie physique, intitulé Quantities, Units and Symbols in Physical Chemistry, par la Physical Chemistry Division (novembre 2007) (GreenBook). Ces recommandations récentes ont fait apparaître un certain nombre de changements dans le vocabulaire internationalement recommandé; ceux-ci ont été incorporés le mieux possible dans cette traduction.

Dans le même contexte, on doit mentionner la sortie récente (décembre 2012) de l'adaptation française du *Green Book*, intitulée *Grandeurs, unités et symboles de la chimie physique* que j'ai publiée dans le cadre du projet *IUPAC* 2008-007-3-100 avec Monique Mottet, Françoise Rouquérol et Roberto Marquardt, ce dernier étant notamment l'un des auteurs de la version originale du *Green Book*. Ce travail de traduction des recommandations de l'UICPA aux éditions De Boeck nous a amenés à une profonde réflexion sur l'adaptation en français du vocabulaire anglophone de la chimie, et il a été tiré profit de ce travail pour modifier sensiblement le vocabulaire utilisé dans le présent ouvrage par rapport à celui de la 3<sup>e</sup> édition. Ont été notamment incorporées les recommandations de l'UICPA dans le domaine de l'électrochimie. En particulier, le terme « force électromotrice », à présent prohibé, a été éliminé et remplacé par celui de « tension de cellule ».

De manière générale l'ouvrage de Peter Atkins et de Julio de Paula est conforme au vocabulaire recommandé par l'UICPA dans ses différents textes. On doit toutefois signaler au lecteur quelques différences qui ont été conservées par fidélité au vocabulaire des auteurs. Il s'agit notamment de l'emploi du terme « espèce chimique » qui se rapporte à la fois aux entités individuelles à l'échelle microscopique et aux ensembles d'entités à l'échelle de la mole, alors que le *Compendium of Chemical Terminology* (*Gold Book*) utilise ce terme uniquement avec la seconde acception. On notera aussi l'emploi du mot « concentration » dans un sens large et non pas, comme dans le *Green Book*, avec un sens restreint se limitant aux quantités de matière par unité de volume. On trouvera ainsi dans le présent ouvrage le terme « concentration molaire », non retenu par la Commission de chimie physique de l'UICPA.

Comme tous ceux qui ont assuré ces dernières années la traduction d'ouvrages de chimie, nous avons été confrontés dans les différentes éditions de cet ouvrage au problème de l'adaptation à notre langue de l'emploi de nombreux sigles et abréviations d'origine anglo-saxonne dans l'ensemble des publications de chimie. Ce problème a été partiellement traité dans *Grandeurs, unités et symboles de la chimie physique*, où quelques traductions d'abréviations ont été retenues. De manière générale, les abréviations françaises ont ici été utilisées quand elles existent, mais les abréviations anglaises ont été employées, lorsque leur usage en français est très fortement établi. Pour bien distinguer les abréviations anglaises, elles ont toujours été mises en italique et, dans chaque cas, la locution dont elle dérive est donnée entre parenthèses. Le lecteur ne devra donc pas être surpris de rencontrer côte à côte des abréviations anglaises, en italique, et des abréviations françaises, en lettres romanes ; il pourra ainsi les distinguer facilement.

Nous espérons que cet ouvrage sera pour tous, comme il l'a été pour nous, source d'enrichissement.

Jean Toullec

P.S. Dans l'ensemble de l'ouvrage, il est fait référence à un certain nombre de textes de normalisation du vocabulaire de la chimie, recommandations ou compendiums, comme ceux indiqués plus haut. Par soucis de concision, il sont souvent indiqués sous forme abrégée. Le lecteur trouvera ci-dessous un certains nombre de références bibliographiques ou de précisions sur ces ouvrages ainsi que la forme abrégée adoptée.

#### En anglais:

*GoldBook* : D. McNaught et A. Jenkins, *Compendium of Chemical Terminology IUPAC Recommandations*, Blackwell Scientific Publications, 1997. Version électronique (avec 200 nouvelles entrées ajoutées par E. Jenkins) : http://goldbook.iupac.org/

BlueBook: IUPAC Nomenclature of Organic Chemistry. Sections A, B, C, D, E, F and H, Pergamon Press, Oxford, 1979; A Guide to IUPAC Nomenclature of Organic Compounds. Blackwell Scientific Publications, Oxford, UK, 1993. Voir aussi: http://www.acdlabs.com/iupac/nomenclature/

OrangeBook: IUPAC Compendium of Analytical Nomenclature. Second Edition, Blackwell Scientific Publications, Oxford, 1987. Version électronique: http://www.iupac.org/publications/analytical\_compendium/

*GreenBook*: E.R. Cohen, T. Cvitaš, J.G. Frey, B. Holmstöm, K. Kuchitsu, R. Marquardt, I. Mills, F. Pavese, M. Quack, J. Stohner, H.L. Strauss, M. Takami et A. Thor, *IUPAC Quantities, Units and Symbols in Physical Chemistry. Third Edition*, RSC Publishing, Cambridge, UK, 2007. Une traduction de ce texte est citée ci-dessous.

RedBook: Nomenclature of Inorganic Chemistry (IUPAC Recommendations 2005), RSC Publishing, Cambridge, UK, 2005. Version électronique: http://old.iupac.org/publications/books/rbook/Red\_Book\_2005.pdf

#### En français:

*Brochure sur le SI*: Bureau international des poids et mesures, organisation intergouvernementale de la Convention du mètre, 8<sup>e</sup> édition, Sèvres. Téléchargeable sur http://www.bipm.org/utils/common/pdf/si\_brochure\_8\_fr.pdf (en français).

*Compendium*: J.-C Richer, Compendium de Terminologie chimique, Recommandations IUPAC. TEC & DOC – Lavoisier, Paris, 1999.

Grandeurs, unités et symboles de la chimie physique, Recommandations de l'Union internationale de chimie pure et appliquée (IUPAC), E.R. Cohen, T. Cvitaš, J.G. Frey, B. Holmstöm, K. Kuchitsu, R. Marquardt, I. Mills, F. Pavese, M. Quack, J. Stohner, H.L. Strauss, M. Takami et A. Thor, traduit de l'anglais par R. Marquardt, M. Mottet, F. Rouquérol et J. Toullec, De Boeck université, Bruxelles, Paris (2012).

*GDT* : *Grand dictionnaire terminologique*, *Office québécois de la langue française*, http://www.granddictionnaire.com.

France Terme : Banque de données des termes publiés au Journal officiel, présentée par la Commission générale de terminologie et de néologie, qui s'inscrit dans le dispositif d'enrichissement de la langue française. Consultable sur www.culture.fr/franceterme.

## Informations pratiques sur le livre

Cette nouvelle édition a été réaménagée pour faciliter et rendre plus agréable l'apprentissage de la chimie physique. On distinguera ci-dessous :

L'organisation des informations : L'un des obstacles auxquels nous nous heurtons vient de la quantité même d'informations dont on dispose, nous avons voulu les organiser méthodiquement.

Les **supports mathématiques** : Conscients de la difficulté des mathématiques pour de nombreux étudiants de chimie, nous nous sommes efforcés de vous fournir une aide pour vous permettre d'affronter cet aspect primordial de la chimie physique.

La **résolution des problèmes**: Pour tout étudiant, la façon d'aborder la résolution d'un problème étant souvent difficile— notamment puisqu'il faut bien savoir définir d'où l'on part et où l'on va —, nous avons fait de notre mieux pour vous aider à franchir ce premier obstacle.

#### **Organisation des informations**

#### Points clés

Les *points clés* au début de chacune des sections se présentent sous la forme de courts résumés des principaux messages qui seront à conserver de cette section. Ils servent à attirer l'attention sur les principales notions qui y seront introduites.

#### 1.1 État physique d'un système gazeux

Points clés Chaque substance est décrite par une équation d'état. a) La pression, une force divisée par une surface, constitue un critère de l'état d'équilibre de systèmes aptes à changer de volume. b) La pression est mesurée à l'aide d'un baromètre. c) À travers le principe zéro de la thermodynamique, la température constitue un critère d'équilibre thermique.

L'état physique d'un système<sup>1</sup> constitué d'un échantillon de matière dans des conditions physiques données est défini par des grandeurs physiques ; deux échantillons pour lesquels

#### Équations marquées

Les équations importantes, souvent celles associées à un concept, sont suivies d'une annotation encadrée, comme représenté cidessous.

la quatrième soit fixée. L'expérience a montré en effet que chaque substance<sup>2</sup> est décrite par une **équation d'état**, équation qui relie ces quatre variables entre elles.

Une équation d'état a la forme générale suivante :

p = f(T, V, n)

Forme générale d'une équation d'état (1.1)

#### **Démonstrations**

Dans une première lecture, on peut se contenter d'aller directement au résultat plutôt que de suivre toutes les étapes de la démonstration d'une équation mathématique. Toutefois, le raisonnement mathématique fait partie intégrante de la chimie physique, et il est important de savoir comment on obtient une expression donnée. Les *Démonstrations* permettent d'ajuster à votre niveau l'approfondissement dont vous avez besoin ; elles facilitent aussi la révision du contenu de chaque chapitre.

Ces relations sont appelées équations de Margules.

Démonstration 5.5 Équations de Margules

L'énergie de Gibbs de mélange pour la formation d'une solution non idéale est donnée par l'équation

$$\Delta_{\text{mix}}G = nRT\{x_{\text{A}} \ln a_{\text{A}} + x_{\text{B}} \ln a_{\text{B}}\}$$

Cette relation découle de l'équation 5.16, les activités remplaçant les fractions molaires. Si l'on remplace chaque activité par  $\gamma x$ , l'expression devient :

$$\Delta_{\rm mix}G = nRT\{x_{\rm A}\ln x_{\rm A} + x_{\rm B}\ln x_{\rm B} + x_{\rm A}\ln \gamma_{\rm A} + x_{\rm B}\ln \gamma_{\rm B}\}$$

Puis, en utilisant les deux expressions de l'équation 5.64, et sachant que  $x_{\rm A} + x_{\rm B} = 1$ , on obtient :

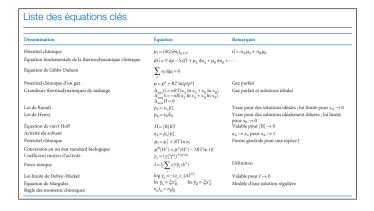
$$\begin{split} &\Delta_{\text{mix}}G = nRT\{x_{\text{A}}\ln x_{\text{A}} + x_{\text{B}}\ln x_{\text{B}} + \xi x_{\text{A}}x_{\text{B}}^2 + \xi x_{\text{B}}x_{\text{A}}^2\} \\ &= nRT\{x_{\text{A}}\ln x_{\text{A}} + x_{\text{B}}\ln x_{\text{B}} + \xi x_{\text{A}}x_{\text{B}}(x_{\text{A}} + x_{\text{B}})\} \\ &= nRT\{x_{\text{A}}\ln x_{\text{A}} + x_{\text{B}}\ln x_{\text{B}} + \xi x_{\text{A}}x_{\text{B}}\} \end{split}$$

comme requis par l'équation 5.29. Notons en outre que les coefficients d'activité se comportent correctement pour des solutions diluées :  $\gamma_{\rm A} \to 1$  quand  $x_{\rm B} \to 0$  et  $\gamma_{\rm B} \to 1$  quand  $x_{\rm A} \to 0$ .

On peut maintenant utiliser les équations de Margules pour écrire l'activité de A sous la forme :

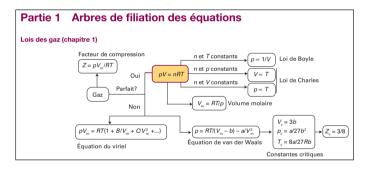
#### Liste des équations clés

Dans chaque chapitre, nous avons introduit un résumé des équations les plus importantes, avec, lorsque c'était approprié, des précisions sur les conditions où elles s'appliquent.



#### Arbres de filiation des équations

Il est souvent utile de bien connaître les relations qui existent entre les équations. La suite des arbres de filiation des équations est donnée après le chapitre *Annexes* à la fin du texte de l'ouvrage.



#### **Prolongements**

Nous avons distingué les principes de leurs applications. Les principes sont immuables, tandis que les applications évoluent à mesure des avancées de la science. Les *Prolongements* montrent comment les principes présentés dans un chapitre trouvent leurs applications dans divers contextes actuels.

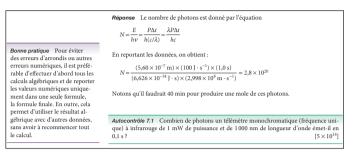
#### PROLONGEMENTS EN NANOSCIENCES

#### P8.1 Boîtes quantiques

Le terme nanosciences désigne les domaines scientifiques dans lesquels on étudie des assemblages atomiques et moléculaires dont les dimensions sont de l'ordre de 1 nm à environ 100 nm et celui de nanotechnologie, l'ensemble des techniques les mettant en œuvre dans des dispositifs d'intérêt pratique. Les prolongements économiques futurs des nanotechnologies pourraient être considérables. C'est ainsi, par exemple, que la demande sans cesse croissante de très petits composants électroniques digitaux a motivé la conception de microprocesseurs toujours plus petits et plus puissants, mais les technologies de fabrication actuelles ne permettent d'incorporer qu'un nombre limité de circuits électroniques sur les puces au silicium. Étant donné que la capacité de traitement des données est proportionnelle au nombre de circuits par puce, si la puissance de traitement continue à croître indéfiniment, il faudra sans cesse augmenter la taille des puces et des dispositifs qui les utilisent. Une façon de contourner

#### **Bonne pratique**

En science, il faut être rigoureux et s'exprimer dans un langage précis. Des notes de *Bonne Pratique* ont été introduites pour inciter le lecteur à utiliser un langage et des méthodes conformes à la pratique internationale définie par l'Union internationale de chimie pure et appliquée.



#### Travail interactif

Vous trouverez dans le texte que beaucoup des graphiques présentés sont accompagnés d'une instruction nommée *Travail interactif*, annoncée par une icône caractéristique, qui est une invitation à examiner les conséquences des changements apportés aux paramètres relatifs au calcul du graphique présenté et ainsi à aborder une étude plus complète de la notion étudiée.

andescence. Avant qu'elle soit alespond à 20°C environ (293 K). ) K. L'énergie volumique s'accroît nière presque blanche.

e Rayleigh et de la réussite de celle u corps noir excite les oscillateurs ue, les oscillateurs du champ rerois, de sorte que même ceux de de très haute fréquence aboutirait hèse de Planck, les oscillateurs ne oins égale à hv. Cette énergie est s oscillateurs de haute fréquence, fet de réduire la contribution des e excités de façon appréciable par

uis Dulong et Alexis-Thérèse Petit section 2.4), d'un certain nombre périmentales relativement minces, les mêmes capacités calorifiques

adre de la mécanique classique, à er le rayonnement du corps noir. principe d'équipartition pour préde sa position moyenne dans un atome étant susceptible d'osciller e est égale à 3kT; pour N atomes, es mouvements à l'énergie interne

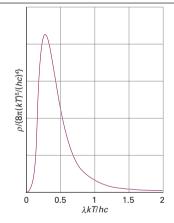
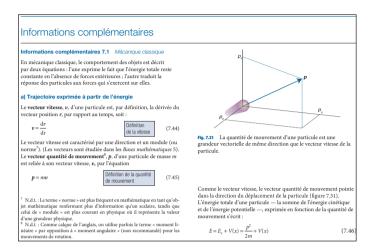


Fig. 7.7 La distribution de Planck (équation 7.8) rend très bien compte de la répartition spectrale de l'énergie volumique observée expérimentalement. L'hypothèse de quantification de Planck revient pour l'essentiel à ne pas prendre en compte la contribution des oscillateurs de haute fréquence (courte longueur d'onde). La distribution rejoint celle de Rayleigh-Jeans aux grandes longueurs d'onde.

Travail interactif Tracer la courbe de distribution de Planck pour plusieurs températures et vérifier que l'équation 7.8 permet de prévoir l'allure des courbes de la figure 7.3.

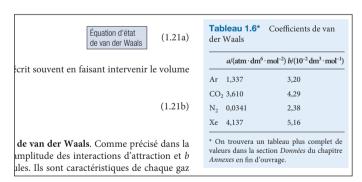
#### Informations complémentaires

Dans certains cas, nous avons jugé qu'une démonstration est trop longue, trop détaillée ou d'un niveau trop difficile pour être incorporée directement dans le texte. Dans ce cas, nous avons considéré qu'il était préférable qu'elle soit donnée à la fin du chapitre.



#### **Annexes**

Les longues tables de données sont utiles pour préparer l'énoncé d'un problème ou d'un exercice — et bien sûr pour les résoudre —, mais elles ne doivent pas couper le fil de l'exposé. Un chapitre *Annexes* à la fin de l'ouvrage comporte les *arbres de filiation des équations*, une *Section Données* et des *Tables de caractères* des groupes de symétrie. De courts extraits de ces tables figurent avec leur numéro d'ordre dans le texte lui-même pour donner une idée des valeurs caractéristiques des grandeurs physiques étudiées.



#### Supports mathématiques

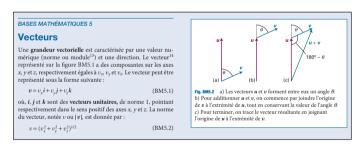
#### Brève remarque

La présentation d'une notion fait parfois appel à une technique mathématique ou à une notion de physique. Les *Brèves remarques* en donnent un rappel succinct.

# champ magnétique vec les électrons en levant la dégénérescence des ies peuvent être représentées à l'aide du modèle ment de précession à la fréquence de Larmor, $v_L$ . hergie d'un moment magnétique $\mu$ dans un re (14.1) ction magnétique exprimée en teslas (T) ité non SI, le gauss (G) (1 T = $10^4$ G). mien comme suit : $Brève \ remarque$ Les produits scalaires sont traités dans les Bases mathématiques 5 qui suivent le chapitre 9. (14.1) chapitre 9.

#### Bases mathématiques

Il arrive fréquemment que vous ayez besoin d'une description plus complète d'un concept mathématique, soit puisqu'il est important de mieux comprendre les développements mathématiques introduits, soit parce que vous avez besoin d'un certain nombre d'outils mathématiques pour produire une équation. Les sections intitulées *Bases mathématiques* sont placées entre certains des chapitres, c'est-à-dire essentiellement là où vous en avez le plus besoin. Ces sections comportent aussi de nombreux exemples pour illustrer l'utilisation de ces concepts.



#### Résolution des problèmes

#### **Brève illustration**

Une *Brève illustration* est un court exemple illustrant la façon d'utiliser une équation venant d'être introduite dans le texte. On voit notamment dans ces illustrations, la façon de se servir des données et de manipuler correctement les unités.

## ■ Brève illustration L'électron non apparié d'un atome de métal alcalin dans son état fondamental est caractérisé par l=0, de sorte que $j=\frac{1}{2}$ . Cet état correspondant à un moment cinétique orbital nul, l'énergie du couplage spin-orbite est aussi égale à zéro (ce que l'on confirme en posant j=s et l=0 dans l'équation 9.42). Quand l'électron excité atteint une orbitale pour laquelle l=1, il acquier un moment cinétique orbital donnant un champ magnétique qui interagit avec son spin. Dans cette configuration, l'électron peut avoir les nombres quantiques $j=\frac{3}{2}$ et $j=\frac{1}{2}$ , et les énergies de ces niveaux sont les suivantes : $E_{3/2}=\frac{1}{2}hc\tilde{A}\{\frac{3}{2}\times\frac{5}{2}-1\times2-\frac{1}{2}\times\frac{3}{2}\}=\frac{1}{2}hc\tilde{A}$ $E_{1/2}=\frac{1}{2}hc\tilde{A}\{\frac{1}{2}\times\frac{3}{2}-1\times2-\frac{1}{2}\times\frac{3}{2}\}=-hc\tilde{A}$

Les énergies correspondantes sont représentées sur la figure 9.30. Notons que le barycentre (le « centre de gravité ») des niveaux reste inchangé car il y a quatre états d'énergie  $\frac{1}{2} hc\bar{A}$  et deux états d'énergie  $-hc\bar{A}$ .

#### **Exemples**

Vous trouverez tout au long du texte de nombreux exercices résolus pour montrer la façon d'utiliser la notion qui vient d'être introduite, parfois en se servant aussi de notions présentées par ailleurs dans le texte de l'ouvrage. Chaque *Exemple* comporte un paragraphe *Méthode* suggérant la voie à suivre pour répondre à la question posée dans l'énoncé et un paragraphe *Réponse* pour bien expliciter la solution.

#### Exemple 9.2 Calcul du rayon moyen d'une orbitale

Pour des orbitales hydrogénoïdes, calculer le rayon moyen d'une orbitale 1s.

**Méthode** Le rayon moyen est donné par

$$\langle r \rangle = \int \psi^* r \psi \, d\tau = \int r |\psi|^2 \, d\tau$$

Il faut donc calculer l'intégrale en utilisant les fonctions données dans le tableau 9.1 et en posant d $\tau$  =  $r^2$  dr sin  $\theta$  d $\theta$  d $\phi$ . Les composantes angulaires de la fonction d'onde (tableau 8.2) sont normalisées dans le sens où

$$\int_{0}^{\pi} \int_{0}^{2\pi} |Y_{l,m_l}|^2 \sin\theta \, d\theta \, d\phi = 1$$

L'intégrale sur r est donnée dans l'Exemple 7.4.

**Réponse** On écrit la fonction d'onde sous la forme  $\psi = RY$ ; l'intégrale devient :

$$\langle r \rangle = \int_0^\infty \!\! \int_0^\pi \int_0^{2\pi} r R_{n,l}^2 \, |Y_{l,m_l}|^2 r^2 \, \mathrm{d}r \sin \, \theta \, \mathrm{d}\theta \, \mathrm{d}\phi = \int_0^\infty \!\! r^3 R_{n,l}^2 \, \mathrm{d}r$$

Dans le cas d'une orbitale 1s,

$$R_{1,0} = 2 \left(\frac{Z}{a_0}\right)^{3/2} e^{-Zr/a_0}$$

D'où

$$\langle r \rangle = \frac{4Z^3}{a_0^3} \int_0^\infty r^3 e^{-2Zr/a_0} dr = \frac{3a_0}{2Z}$$

#### Autocontrôles

Chaque Exemple est suivi d'un Autocontrôle, accompagné de sa réponse, vous permettant de vérifier que le raisonnement est bien maîtrisé. Nous avons jugé utile de proposer aussi des Autocontrôles autonomes, lorsque nous avons estimé que la bonne compréhension d'une question méritait d'être vérifiée à ce moment précis. Les Autocontrôles sont des exercices conçus pour vous permettre de bien suivre votre propre progression.

*Autocontrôle* **9.4** Calculer par intégration le rayon moyen d'une orbitale 3s.  $[27a_0/2Z]$ 

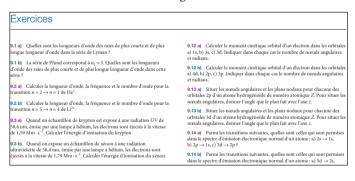
#### Questions de réflexion

La dernière partie des chapitres débute par une courte série de questions conçues pour vous inciter à bien réfléchir sur le contenu du chapitre et à l'envisager dans un contexte plus large que par la résolution des problèmes numériques.

# Duestions de réflexion 9.1 Indiquer l'origine des séries de rales présentes dans les spectres d'emission de l'atome d'hydrogène. Quel domaine du spectre d'emission de l'atome d'hydrogène. Quel domaine du spectre determagnétique et associé avec chacune des séries représentées sur la figure 9.1? 9.2 Décrire la méthode de séparation des variables utilisée pour simplifier la decurption d'un atome hydrogènoide libre de se déplacer dans l'espace. 9.3 Enumérer et donner la signification physique des nombres quantiques necessaires pour décrire l'état d'un atome hydrogènoide. 9.4 Exposer et expliquer les règles de sélection quant aux transitions détectroniques pour des atomes hydrogènoide. 9.5 Qu'entend-on par a) enveloppe orbitalaire et by fonction de distribution radiale des orbibales pour un atome hydrogènoide? 9.10 Décrire l'origine physique de l'étargissement des raies dans les spectres d'absorption et d'emission. Pensez-vous que les contributions soitent les mêmes pour des espèces en phase gazeuse l'emission.

#### **Exercices et Problèmes**

L'ensemble des *Exercices* et des *Problèmes* à la fin de chacun des chapitres constitue la pièce maîtresse pour vous permettre de tester votre compréhension du texte. Les *Exercices* sont conçus pour vous familiariser avec la manipulation des données numériques. Les *Problèmes*, plus complexes sont répartis en deux catégories, les *Problèmes numériques* et les *Problèmes théoriques*, où est mis respectivement l'accent sur la manipulation des données numériques et sur celle des équations avant (parfois) d'utiliser des données numériques. À la fin de la section *Problèmes* figure une série d'énoncés centrés sur des applications pratiques dans différents domaines d'applications, y compris souvent ceux abordés dans les sections *Prolongements*.



# Problèmes numériques 9.1 La sirie de Humphrey est un ensemble de raies du spectre de Phydrogène atomique. Elle commence à 12.86 nm et s'étend jusqu'à 32.81 d mm. A quelle est transitions peuvent-elles être attribuées ? Quelle est les nombres d'onde des trois premières raies de la série de Balmer du positronium? Quelle est famer, des transitions peuvent-elles être attribuées ? Quelle est les nogueur d'onde de la raite suivante de cette série ? Quelle est la longueur d'onde de la raite suivante de cette série ? Quelle est l'incrept el fonisation de l'atome quand il est dans l'état pleub sa impluje d'anu les transitions correspondant à ces raise ? 3. Les raise d'une s'ent de la prima de l'ion hydrogénoide Li² se situent à 70.77 cm², "37.92 cm², "5.993 cm² et au-deil. Montrer que les niveaux d'energie sont de la forme—hoffir et calculer la valeur de l'apour d'une d'une proposition d'une de l'apour que les inchangeur d'onde de la aérie de Balmer du cette s'entre que les niveaux d'energie sont de la forme—hoffir et calculer la valeur de l'apour que que que me par l'apour me —1 voit son fenergie abaissée de jug d'intentation. The problèmes numériques sont de la forme de l'apour les de la des des transitions et les champ magnétique de la lacine de l'apour me —1 voit son fenergie abaissée de jug d'intentation. The problèmes numériques de la lacine de masses. Quels seront à votre avis les nombres d'onde des transitions entre l'éctron et le positron dans l'est nombres d'onde de la lacine de Balmer du positronium? Quelle est fenergée de la liaison entre l'éctron et le positron dans l'est nombres d'onde des transitions entre l'éctron en et l'effet d'un fort champ magnétique est une servicient de l'apour une provient de la front de l'apour une provient de la frence de la sinse de Balmer du positronium? Quelle est la deginére cence de la haire de la distinction entre l'éctron norme attende de l'apour me l'apour de l'apour me l'apour de l'apour me l'apour me

#### Modélisation moléculaire et chimie informatique

Les vingt dernières années ont vu la chimie informatique passer de l'état d'outil spécialisé aux mains d'un nombre relativement restreint de chercheurs à celui d'une méthode puissante, facile à utiliser par tous les chimistes, qui se présente comme une alternative à l'expérimentation. Cette situation est due aux progrès

remarquables qu'ont connu le développement et l'utilisation des ordinateurs. Des calculs qui, auparavant, demandaient des heures ou des même des jours de travail effectué par d'énormes calculateurs peuvent s'effectuer dans un temps réduit avec des ordinateurs personnels. Il est donc naturel et nécessaire que la chimie informatique entre de plain pied dès le début des cursus universitaires, de la même façon que la chimie expérimentale avec ses laboratoires de travaux pratiques.

Avec à l'esprit cette évolution de la chimie, le site web propose un certain nombre de problèmes de calcul informatique qui sont conçus pour être résolus à l'aide de n'importe quel logiciel de calcul de chimie quantique permettant des calculs Hartree-Fock, de la fonctionnelle de densité ou MP2.

Il est important pour un étudiant de prendre conscience que des calculs n'ont aucune mesure avec les études expérimentales et que chaque modèle structural calculé a des qualités qui lui sont propres et ses propres faiblesses. Avec en tête cet avertissement, il devient important que certains problèmes conduisent à des résultats qui puissent être comparés avec des données expérimentales. Toutefois, la plupart des problèmes sont présentés sans aucun lien avec l'expérience, faisant de la chimie informatique un outil exploratoire de la chimie.

Les étudiants peuvent consulter le site www.wavefun.com/cart/spartaned.html et entrer le code promotionnel OUPP-CHEM pour télécharger le logiciel *Spartam Students*<sup>TM</sup> avec une ristourne de 20 %.

## La 9<sup>e</sup> édition de *Atkins' Physical Chemistry* est disponible en deux tomes

Pour plus de flexibilité dans son utilisation, *Atkins' Physical Chemistry* est maintenant disponible (en anglais) sous deux présentations différentes, soit en un seul tome soit en deux tomes. Les chapitres qui apparaissent dans la version en deux volumes sont répartis comme suit :

Chapitre 0: Fundamentals

Chapitre 1: The properties of gases

Chapitre 2: The First Law
Chapitre 3: The Second Law

Chapitre 4: Physical transformations of pure substances

Chapitre 5 : Simple mixtures
Chapitre 6 : Chemical equilibrium
Chapitre 20 : Molecules in motion

Chapitre 21: The rates of chemical reactions

Chapitre 22: Reaction dynamics

## Tome 2: Quantum chemistry, Spectroscopy, and Statistical Thermodynamics

Chapitre 7: Quantum theory: introduction and princi-

ples

Chapitre 8: Quantum theory: techniques and applica-

tions

Chapitre 9: Atomic structure and spectra

Chapitre 10: Molecular structure
Chapître 11: Molecular symmetry

Chapitre 12: Molecular spectroscopy 1: rotational and

vibrational spectra

Chapitre 13: Molecular spectroscopy 2: electronic

transitions

Chapitre 14: Molecular spectroscopy 3: magnetic

resonance

Chapitre 15: Statistical thermodynamics 1: the concepts Chapitre 16: Statistical thermodynamics 2: applications

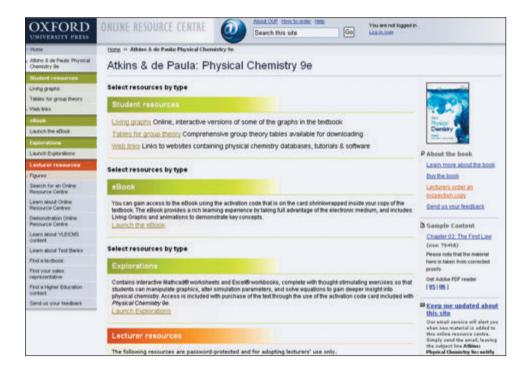
Les chapitres 17, 18 et 19 ne sont pas compris dans la version en deux volumes, mais il est possible de se les procurer en ligne sur simple demande.

## Informations pratiques sur le site web

Le site web qui accompagne la version électronique de l'ouvrage contient des annexes qui viennent en complément de l'édition imprimée. L'accès complet au site est gratuit, et il est possible de télécharger un certain nombre de documents, la plupart d'entre eux pouvant être incorporés dans du matériel pédagogique.

L'adresse universelle de la page d'accueil du site relatif à l'ouvrage est la suivante :

www.oxfordtextbooks.ca.uk/orc/pchem9e/



#### Graphiques animés

Un graphique animé est un document pouvant être utilisé pour étudier les effets obtenus sur un graphique quand on fait varier tour à tour un certain nombre de paramètres. Pour utiliser cette possibilité dans le cas de nombreuses figures du texte de l'ouvrage, vous trouverez une invitation à un travail interactif, précédée d'une icône caractéristique.

#### Liens

Il existe un si grand nombre d'informations disponibles sur l'internet que cela peut être déconcertant. Les *web links* vous guideront vers un certain nombre de sites utiles en chimie physique. Ceux-ci sont organisés par chapitre pour faciliter votre recherche.

#### Tables de la théorie des groupes

Un certain nombre de tables relatives à la théorie des groupes de symétrie sont disponibles ; elles peuvent être téléchargées.

## Les auteurs



Peter Atkins est professeur de chimie à l'Université d'Oxford en Grande-Bretagne, membre du Collège Lincoln et l'auteur de plus d'une soixantaine d'ouvrages de grande audience, parmi ceux de plus fort tirage dans le monde. Donnant de nombreuses conférences dans tous les pays, il a été professeur invité en France, Israël, Japon, Chine et Nouvelle Zélande. Jusqu'à récemment, il était le président-fondateur du Comité pour l'enseignement de la chimie à l'Union internationale de chimie pure et appliquée et membre de la Division de chimie physique et biophysique.



Julio de Paula est professeur de chimie au *Lewis and Clark College*, à Portland aux États-Unis. Natif du Brésil, il a obtenu son *BA degree* à l'Université Rutgers, l'Université d'État du New Jersey, puis son *Ph. D.* de chimie biophysique à l'Université de Yale. Ses activités de recherche se situent en spectrométrie moléculaire, en chimie biophysique et dans le domaine des nanosciences. Il a enseigné la chimie générale, la chimie biophysique et l'analyse instrumentale.

### Remerciements

Un ouvrage si complet n'aurait pu être écrit sans l'aide significative de nombreuses personnes. Nous voudrions renouveler nos remerciements aux centaines de collègues qui ont contribué aux huit éditions précédentes.

Certains nous ont donné leur avis sur le contenu de la 8<sup>e</sup> édition de cet ouvrage ; d'autres ont relu le brouillon des chapitres de cette 9<sup>e</sup> édition dès qu'ils ont vu le jour. Nous voudrions remercier les collègues suivants :

Adedoyin Adeyiga, Cheyney University of Pennsylvania

David Andrews, University of East Anglia

Richard Ansell, University of Leeds

Colin Bain, University of Durham

Godfrey Beddard, University of Leeds

Magnus Bergstrom, Royal Institute of Technology, Stockholm,

Sweden

Mark Bier, Carnegie Mellon University

Robert Bohn, University of Connecticut Stefan Bon, University of Warwick

Fernando Bresme, Imperial College, London

Melanie Britton, University of Birmingham

Ten Brinke, Groningen, Netherlands

Ria Broer, Groningen, Netherlands

Alexander Burin, Tulane University

Philip J. Camp, University of Edinburgh

David Cedeno, Illinois State University

Alan Chadwick, University of Kent

Li-Heng Chen, Aquinas College

Aurora Clark, Washington State University

Nigel Clarke, University of Durham

Ron Clarke, University of Sydney

David Cooper, University of Liverpool

Garry Crosson, University of Dayton

John Cullen, University of Manitoba

Rajeev Dabke, Columbus State University

Keith Davidson, University of Lancaster

Guy Dennault, University of Southampton

Caroline Dessent, University of York

Thomas DeVore, James Madison University

Michael Doescher, Benedictine University

Randy Dumont, McMaster University

Karen Edler, University of Bath

Timothy Ehler, Buena Vista University

Andrew Ellis, University of Leicester

Cherice Evans, The City University of New York

Ashleigh Fletcher, University of Newcastle

Jiali Gao, University of Minnesota

Sophya Garashchuk, University of South Carolina in Columbia

Benjamin Gherman, California State University

Peter Griffiths, Cardiff, University of Wales

Nick Greeves, University of Liverpool

Gerard Grobner, University of Umeä, Sweden

Anton Guliaev, San Francisco State University

Arun Gupta, University of Alabama

Leonid Gurevich, Aalborg, Denmark

Georg Harhner, St Andrews University

Ian Hamley, University of Reading

Chris Hardacre, Queens University Belfast

Anthony Harriman, University of Newcastle

Torsten Hegmann, University of Manitoba

Richard Henchman, University of Manchester

Ulf Henriksson, Royal Institute of Technology, Stockholm,

Sweden

Harald Høiland, Bergen, Norway

Paul Hodgkinson, University of Durham

Phillip John, Heriot-Watt University

Robert Hillman, University of Leicester

Pat Holt, Bellarmine University

Andrew Horn, University of Manchester

Ben Horrocks, University of Newcastle

Rob A. Jackson, University of Keele

Seogjoo Jang, The City University of New York

Don Jenkins, University of Warwick

Matthew Johnson, Copenhagen, Denmark

Mats Johnsson, Royal Institute of Technology, Stockholm, Swe-

den

Milton Johnston, University of South Florida

Peter Karadakov, University of York

Dale Keefe, Cape Breton University

Jonathan Kenny, Tufts University

Peter Knowles, Cardiff, University of Wales

Ranjit Koodali, University Of South Dakota

Evguenii Kozliak, University of North Dakota

Krish Krishnan, California State University

Peter Kroll, University of Texas at Arlington

Kari Laasonen, University of Oulu, Finland

Ian Lane, Queens University Belfast

Stanley Latesky, University of the Virgin Islands

Daniel Lawson, University of Michigan

Adam Lee, University of York

Donál Leech, Galway, Ireland

Graham Leggett, University of Sheffield

Dewi Lewis, University College London

Goran Lindblom, University of Umeä, Sweden

Lesley Lloyd, University of Birmingham

John Lombardi, City College of New York

Zan Luthey-Schulten, University of Illinois at Urbana-Cham-

paign

Michael Lyons, Trinity College Dublin

Alexander Lyubartsev, University of Stockholm

Jeffrey Mack, California State University

Paul Madden, University of Edinburgh

Arnold Maliniak, University of Stockholm

Herve Marand, Virginia Tech

Louis Massa, Hunter College

Andrew Masters, University of Manchester

#### XXIV REMERCIEMENTS

Joe McDouall, University of Manchester Gordon S. McDougall, University of Edinburgh

David McGarvey, University of Keele Anthony Meijer, University of Sheffield

Robert Metzger, University of Alabama

Sergey Mikhalovsky, University of Brighton

Marcelo de Miranda, University of Leeds

Gerald Morine, Bemidji State University

Damien Murphy, Cardiff, University of Wales

David Newman, Bowling Green State University

Gareth Parkes, University of Huddersfield

Ruben Parra, DePaul University

Enrique Peacock-Lopez, Williams College

Nils-Ola Persson, Linköping University

Barry Pickup, University of Sheffield

Ivan Powis, University of Nottingham

Will Price, University of Wollongong, New South Wales, Australia

Robert Quandt, Illinois State University

Chris Rego, University of Leicester

Scott Reid, Marquette University

Gavin Reid, University of Leeds

Steve Roser, University of Bath

David Rowley, University College London

Alan Ryder, Galway, Ireland

Karl Ryder, University of Leicester

Stephen Saeur, Copenhagen, Denmark

Sven Schroeder, University of Manchester

Jeffrey Shepherd, Laurentian University

Paul Siders, University of Minnesota Duluth

Richard Singer, University of Kingston

Carl Soennischsen, The Johannes Gutenberg University of Mainz

Jie Song, University of Michigan

David Steytler, University of East Anglia

Michael Stockenhuber, Nottingham-Trent University

Sven Stolen, University of Oslo

Emile Charles Sykes, Tufts University
Greg Szulczewski, University of Alabama
Annette Taylor, University of Leeds
Peter Taylor, University of Warwick
Jeremy Titman, University of Nottingham
Jeroen Van-Duijneveldt, University of Bristol
Joop van Lenthe, University of Utrecht
Peter Varnai, University of Sussex
Jay Wadhawan, University of Hull
Palle Waage Jensen, University of Southern Denmark
Darren Walsh, University of Nottingham
Kjell Waltersson, Malarden University, Sweden

Richard Wells, University of Aberdeen

Ben Whitaker, University of Leeds

Kurt Winkelmann, Florida Institute of Technology

Timothy Wright, University of Nottingham

Yuanzheng Yue, Aalborg, Denmark

David Zax, Cornell University

Nous voudrions remercier spécialement deux de nos collègues pour deux aspects particuliers de leur contribution, Kerry Karaktis (Harvey Mudd College), pour ses suggestions quant aux applications des concepts développés dans cet ouvrage, et David Smith (Université de Bristol) qui a fait la critique détaillée de plusieurs des chapitres.

Nous voudrions aussi remercier Claire Eisenhandler et Valérie Walters, qui, avec une minutieuse attention, ont relu en détail les épreuves. Un chaleureux merci aussi à Charles Trapp, Carmen Giunta, et Marshall Cady qui ont produit les deux livres de *Solutions des exercices et des problèmes* qui accompagnent cet ouvrage.

Les derniers, mais non les moindres, que nous voudrions remercier ce sont nos deux maisons d'édition, Oxford University Press et W.H. Freeman & Co., pour leurs encouragements constants, leurs avis, leur assistance, et, en particulier, nos éditeurs Jonathan Crowe et Jessica Fiorillo. Les auteurs ne pourraient souhaiter plus agréable environnement de publication.

## Sommaire

	Fondamentaux	1
PARTIE 1	L'équilibre physico-chimique	17
1	Propriétés des gaz	19
	Bases mathématiques 1 : Différentiation et intégration	42
2	Le premier principe	44
	Bases mathématiques 2 : Équations aux dérivées partielles	91
3	Le deuxième principe	94
4	Transformations physiques des corps purs	135
5	Les mélanges simples	156
6	L'équilibre chimique	209
PARTIE 2	Structure	247
7	Mécanique quantique : introduction et principes	249
	Bases mathématiques 3 : Nombres complexes	286
8	Mécanique quantique : techniques et applications	288
	Bases mathématiques 4 : Équations différentielles	322
9	Les atomes : structure et spectres	324
	Bases mathématiques 5 : Vecteurs	368
10	La structure moléculaire	371
	Bases mathématiques 6 : Matrices	414
11	Symétrie moléculaire	417
12	Spectroscopie moléculaire 1 : spectres de rotation et de vibration	445
13	Spectroscopie moléculaire 2 : transitions électroniques	489
14	Spectroscopie moléculaire 3 : résonance magnétique	520
15	Thermodynamique statistique 1 : les concepts	564
16	Thermodynamique statistique 2 : applications	592
17	Interactions moléculaires	622
18	Macromolécules et agrégats	659
19	État solide et matériaux	695
	Bases mathématiques 7 : Séries de Fourier et transformations de Fourier	740
PARTIE 3	Dynamique	743
20	Molécules en mouvement	745
21	Vitesse des réactions chimiques	782
22	Dynamique réactionnelle	831
23	Catalyse	876
Annexes		909
Solutions des ex	rercices a)	948
Solutions des pr	oblèmes de numéro impair	954
ndex		959

## Table des matières

**Fondamentaux** 

					2.7	Changements d'enthalpie standards	65
	F.1	Atomes	1		P2.2	Prolongements en biologie : Alimentation et réserves	
	F.2	Molécules	2			énergétiques	70
	F.3	La matière au niveau macroscopique	4		2.8	Enthalpies standards de formation	71
	F.4	L'énergie	6		2.9	Variations des enthalpies de réaction	
	F.5	Relation entre propriétés moléculaires et propriétés				avec la température	73
		macroscopiques	7		Fonc	tions d'état et différentielles totales exactes	74
	F.6	Champ électromagnétique	9		2.10	Fonctions d'état et fonctions de chemin	74
	F.7	Unités	10		2.11	Changements d'énergie interne	75
	Exerc	ices	13		2.12	Effet Joule-Thomson	79
					Liste	des équations clés	83
PA	RTIE	1 L'équilibre physico-chimique	17		Inform	nations complémentaires	84
					Quest	tions de réflexion	85
1	Prop	riétés des gaz	19		Exerc	ices	85
					Proble	èmes	88
	Gaz p	parfaits	19		Base	s mathématiques 2 : Équations	
	1.1	État physique d'un système gazeux	19			lérivées partielles	91
	1.2	Lois des gaz	23				
	P1.1	Prolongements en science de l'environnement : Lois des gaz et météorologie	28	3	Le d	euxième principe	94
	Gaz r	rápis	29		Direc	tion d'un processus spontané	95
	1.3	Interactions moléculaires	30		3.1	Dispersion de l'énergie	95
	1.4	Équation de van der Waals	33		3.2	L'entropie	96
					P3.1	Prolongements en sciences de l'ingénieur : Réfrigération	103
		des équations clés	37		3.3	Changements d'entropie accompagnant certains	
		tions de réflexion	38			processus	104
	Exerc		38		3.4	Le troisième principe de la thermodynamique	109
	Problè		39		P3.2	Prolongements en chimie du solide : Défauts cristallins	112
	Base	s mathématiques 1 : Différentiation et intégration	42				
					Étude	e du système seul	113
2	Le p	remier principe	44		3.5	Énergies de Helmholtz et de Gibbs	113
					3.6	Énergies de Gibbs molaires standards	118
	Les c	concepts fondamentaux	44		Coml	pinaison du premier et du deuxième principe	121
	2.1	Travail, chaleur et énergie	45		3.7	L'équation fondamentale	121
	2.2	L'énergie interne	47		3.8	Propriétés de l'énergie interne	121
	2.3	Travail d'expansion	49		3.9	Propriétés de l'énergie de Gibbs	124
	2.4	Échanges de chaleur	53			-	
	2.5	L'enthalpie	56		Liste	des équations clés	128
	P2.1	Prolongements en sciences des matériaux				nations complémentaires 3.1 : L'équation de Born	128
		et en biochimie : Analyse calorimétrique différentielle	62			nations complémentaires 3.2 : Gaz réels :	
	2.6	Transformations adiabatiques	63		la not	ion de fugacité	129

Thermochimie

65

#### XXVIII TABLE DES MATIÈRES

		ions de réflexion	130	6	L'éq	uilibre chimique	209
	Exerc		131		Dágo	tions chimiques enentonées	209
	Problè	emes	132			<b>Réactions chimiques spontanées 6.1</b> Le minimum d'énergie de Gibbs	
1	Tran	sformations physiques des corps purs	135		6.1	· ·	210
_	IIaii	siormations physiques des corps purs			P6.1	Prolongements en biochimie : Conversion de l'énerg dans les cellules biologiques	211
	Diagr	rammes de phases	135		6.2	Description de l'équilibre	213
	4.1	Stabilité des phases	135			1	
	4.2	Limites de phase	137			nses d'un équilibre à des changements	
	4.3	Trois exemples de diagrammes de phases	140			onditions	221
	P4.1	Prolongements en technologie et en génie chimique :			6.3	Réponse à des changements de pression	221
		Fluides supercritiques	142		6.4	Réponse à des changements de température	223
	Aspe	cts thermodynamiques des transitions de phase	143		P6.2	Prolongements en technologie : Chimie supramoléculaire	226
	4.4	Stabilité des phases suivant les conditions	143			Climite supramoreculaire	220
	4.5	Position des limites de phase	146		Élect	rochimie à l'équilibre	227
	4.6	Classification d'Ehrenfest des transitions de phase	149		6.5	Demi-réactions et électrodes	228
		•			6.6	Différents types de cellules	229
	Liste	des équations clés	152		6.7	Tension de cellule	230
		ions de réflexion	152		6.8	Potentiels standards d'électrode	233
	Exerc	ices	153		6.9	Applications des potentiels standards	235
	Problè	èmes	154		P6.3	Prolongements en technologies : Électrodes spécifiques	239
5	Les	mélanges simples	156		l ieta i	des équations clés	240
	D	winting the surrent meanings does not become	450			tions de réflexion	241
		ription thermodynamique des mélanges	156		Exerc		241
	5.1	Grandeurs molaires partielles	157		Proble		243
	5.2 5.3	Thermodynamique de l'opération de mélange Potentiel chimique des liquides	161 164		11001	3.100	213
	Propi	riétés des solutions	167				
	5.4	Mélanges liquides	167	PA	ARTIE	<b>2</b> Structure	247
	5.5	Propriétés colligatives	169	_			0.40
	P5.1	Prolongements en biologie :		7	Mec	anique quantique : introduction et principes	249
		Osmose en physiologie et en biochimie	175		Origi	nes de la mécanique quantique	249
	Diagr	rammes de phases des systèmes binaires	176		7.1	Quantification de l'énergie	250
	5.6	Diagrammes des pressions de vapeur	176		7.2	La dualité onde-particule	255
	5.7	Diagrammes température-composition	179		P7.1	Prolongements en biologie :	233
	5.8	Diagrammes de phases liquide-liquide	181			Microscopie électronique	259
	5.9	Diagrammes de phases solide-liquide	185				
	P5.2	Prolongements dans les sciences des matériaux :			Dyna	mique des systèmes microscopiques	260
		Cristaux liquides	188		7.3	Équation de Schrödinger	260
		ation of a	400		7.4	Interprétation de Born de la fonction d'onde	262
		ctivités  Activité du solvant	190		Princ	ipes de la mécanique quantique	266
	5.10	Activité du soluté	190		7.5	Informations contenues dans une fonction d'onde	266
	5.11		191 194		7.6	Relations d'indétermination d'Heisenberg	276
	5.12 5.13	Activité des solutions régulières Activité des ions en solution	194		7.7	Les postulats de la mécanique quantique	279
	Liste	des équations clés	198		l ieta :	des équations clés	280
	Inform	nations complémentaires 5.1 :				nations complémentaires 7.1 : Mécanique classique	280
		ie de Debye-Hückel des solutions ioniques	199			tions de réflexion	283
		ions de réflexion	200		Exerc		283
	Exerci Proble		201 204		Proble		284
	I TODIE	11100	4U4		1 10010	511100	204

	Bases	mathématiques 3 : Nombres complexes	286		Informa	itions complèmentaires 9.2 : Energie de l'interaction	
	BM3.1	Définitions	286		spin-or	bite	363
	BM3.2	Représentation polaire	286		Questic	ons de réflexion	363
	BM3.3	3 Opérations	287		Exercic	es	364
					Problèr	mes	365
8	Méca	nique quantique : techniques et applications	288				
					Bases	mathématiques 5 : Vecteurs	368
	Mouve	ement de translation	288		BM5.1	Addition et soustraction	368
	8.1	Particule dans une boîte à une dimension	289		BM5.2	Multiplication	369
	8.2	Mouvement dans un espace à deux dimensions			BM5.3	Différentiation	369
		et plus	293				
	P8.1	Prolongements en nanosciences : Boîtes quantiques	295	40	Laalus		074
	8.3 P8.2	Effet tunnel Prolongements en nanosciences : Microscopie	297	10	La Su	ucture moléculaire	371
	P0.2	à balayage de sonde	299		Approx	ximation de Born-Oppenheimer	372
	Mouve	ement de vibration	300		Théori	e de la liaison de valence	372
	8.4	Niveaux d'énergie	301		10.1	Les molécules diatomiques homonucléaires	372
	8.5	Fonctions d'onde	302			Molécules polyatomiques	374
					10.2	morecures poryutomiques	57.
	Mouve 8.6	ement de rotation Rotation en deux dimensions :	306		Théori	e des orbitales moléculaires	378
	0.0	particule sur un cercle	306		10.3	L'ion moléculaire dihydrogène	378
	8.7	Rotation en trois dimensions :			10.4	Molécules diatomiques homonucléaires	382
		particule sur une sphère	310		10.5	Molécules diatomiques hétéronucléaires	388
	8.8	Spin	315		P10.1	Prolongements en biochimie : Réactivité biochimique	e
	1:444.4		217			de $O_2$ , $N_2$ et $NO$	394
		les équations clés ons de réflexion	317 317		Out it a		001
	Exerci		317			les moléculaires des systèmes polyatomiques	395
	Problè		319			Approximation de Hückel	395
						Chimie informatique	401
		mathématiques 4 : Équations différentielles	322		10.8	Prévision des propriétés moléculaires	405
	BM4.1	1	322 322		Lieto de	es équations clés	407
	BM4.2 BM4.3	-	323			ations complémentaires 10.1 : Compléments sur	407
	DIVI4.	Solution des equations aux derivées partielles	323			node de Hartree-Fock	408
9	د عم ا	tomes : structure et spectres	324		Questio	ons de réflexion	409
_	LC3 a	tiones : su dotale et spectres			Exercic		409
	Struct	ture et spectres des atomes hydrogénoïdes	324		Problèr		410
	9.1	Structure des atomes hydrogénoïdes	325		TTODIGI	TIES	410
	9.2	Les orbitales atomiques et leur énergie	330		Bases	mathématiques 6 : Matrices	414
	9.3	Transitions spectroscopiques et règles de sélection	339		BM6.1	Définitions	414
	0.0	Transcrious of correspondence of region as occurren			BM6.2	Addition et multiplication de matrices	414
	Struct	ture des atomes polyélectroniques	340		BM6.3	Équations aux valeurs propres	415
	9.4	L'approximation orbitalaire	341				
	9.5	Orbitales en champ autocohérent	349	11	Svmé	trie moléculaire	417
	Spect	res des atomes complexes	350				
	9.6	Largeur des raies spectrales	350		Éléme	nts de symétrie des objets	417
	9.7	Défauts quantiques et limites d'ionisation	352		11.1	Opérations et éléments de symétrie	418
	9.8	États singulet et triplet	353		11.2	Classification des molécules d'après leur symétrie	420
	9.9	Couplage spin-orbite	354		11.3	Quelques conséquences directes de la symétrie	425
	9.10	Termes spectroscopiques et règles de sélection	357			•	
	P9.1 Spectr	Prolongements en astrophysique : oscopie des étoiles	361			ations à la théorie des orbitales moléculaires et à la oscopie	a 427
	l jeta d	les équations clés	362		11.4	Tables de caractères et notations de symétrie	427
		ations complémentaires 9.1 : Séparation des modes	302		11.5	Intégrales nulles et recouvrement des orbitales	433
		uvement	362		11.6	Intégrales nulles et règles de sélection	439

#### XXX TABLE DES MATIÈRES

	Liste des équations clés	441		Le devenir des états électroniquement excités	50
	Questions de réflexion	441		<b>13.4</b> Fluorescence et phosphorescence	503
	Exercices	441		P13.2 Prolongements en biochimie : Microscopie	
	Problèmes	442		de fluorescence	50
	Troblemes	772		<b>13.5</b> Dissociation et prédissociation	50
2	Spectroscopie moléculaire 1 : spectres de rotati	ion		<b>13.6</b> Effet laser	50
_	et de vibration	445		Parada da da albarado	<b>51</b>
				Liste des équations clés	512
	Caractéristiques générales de la spectroscopie	446		Informations complémentaires 13.1 : Exemples de lasers	51:
	<b>12.1</b> Techniques expérimentales	446		Questions de réflexion	515
	<b>12.2</b> Règles de sélection et moments de transition	447		Exercices	51.
	P12.1 Prolongements en astrophysique : Spectroscopie			Problèmes	51
	de rotation et de vibration de l'espace interstellaire	e 447			
	Spectres de rotation pure	449	14	Spectroscopie moléculaire 3 : résonance magnétique	520
	12.3 Moments d'inertie	449		resonance magnetique	J21
	12.4 Niveaux d'énergie de rotation	452		Effets d'un champ magnétique sur les électrons	
	12.5 Transitions rotationnelles	456		et les noyaux	520
				<b>14.1</b> Énergie des électrons dans un champ magnétique	52
	12.6 Spectres Raman de rotation	459		<b>14.2</b> Énergie des noyaux dans un champ magnétique	52
	<b>12.7</b> Statistique nucléaire et états rotationnels	460		<b>14.3</b> Spectroscopies de résonance magnétique	52
	Vibrations des molécules diatomiques	462			
	<b>12.8</b> Vibrations moléculaires	462		Résonance magnétique nucléaire	52
	<b>12.9</b> Règles de sélection	464		<b>14.4</b> Spectromètres RMN	52.
	12.10 Anharmonicité	465		<b>14.5</b> Déplacement chimique	520
	<b>12.11</b> Spectres de vibration-rotation	468		<b>14.6</b> Structure fine	532
	<b>12.12</b> Spectres Raman de vibration			<b>14.7</b> Changements conformationnels	
	des molécules diatomiques	469		et processus d'échange	539
				Techniques de RMN à impulsions	540
	Vibrations des molécules polyatomiques	470		<b>14.8</b> Vecteur aimantation	540
	12.13 Modes normaux	471		<b>14.9</b> Relaxation de spin	542
	<b>12.14</b> Spectres d'absorption infrarouge des molécules	450		P14.1 Prolongements en médecine :	
	polyatomiques	472		Imagerie par résonance magnétique	54
	<b>P12.2</b> Prolongements en sciences de l'environnement : Réchauffement climatique	473		<b>14.10</b> Découplage des spins	548
	12.15 Spectres Raman de vibration des molécules	4/3		<b>14.11</b> Effet Overhauser nucléaire	548
	polyatomiques	475		<b>14.12</b> RMN à deux dimensions	550
	12.16 Vibrations vues sous l'angle de la symétrie	1,0		<b>14.13</b> RMN des solides	55
	moléculaire	476		Diament and the state of the st	
				Résonance paramagnétique électronique	55
	Liste des équations clés	479		14.14 Spectromètres RPE	55
	Informations complémentaires 12.1 : Spectromètres	479		14.15 Facteur g	553
	Informations complémentaires 12.2 : Règles de sélection	400		14.16 Structure hyperfine	55
	pour la spectroscopie de rotation et de vibration	482		P14.2 Prolongements en biochimie et nanosciences : Marqueurs de spin	55
	Questions de réflexion	484		warqueurs de spin	33
	Exercices	484		Liste des équations clés	559
	Problèmes	486		Informations complémentaires 14.1 : Transformée de Fourier	
_				du signal de précession libre	559
3	Spectroscopie moléculaire 2 :	490		Questions de réflexion	559
	transitions électroniques	489		Exercices	56
	Caractéristiques des transitions électroniques	489		Problèmes	56
	13.1 Mesures d'intensité	490		-	
	13.2 Spectres électroniques des molécules diatomiques		15	Thermodynamique statistique 1 : les concepts	564
	13.3 Spectres électroniques des molécules polyatomique			Distribution des états moléculaires	56
		120		<b>15.1</b> Configurations et poids statistiques	56
	P13.1 Prolongements en biochimie : Photochimie de la vision	501		<b>15.2</b> Fonction de partition moléculaire	568
				1	- '

	⊏nerg	ie interne et entropie	5/4	17.6	Interactions repulsives et bilan des interactions	642
	15.3	Énergie interne	574	P17.2	Prolongements en sciences des matériaux :	
	15.4	Entropie statistique	576		Stockage du dihydrogène dans les clathrates	
	P15.1	Prolongements en technologie:			moléculaires	643
		Méthodes pour atteindre de très basses températures	578	Gaz e	t liquides	643
	Fonct	ion de partition canonique	579	17.7	Interactions moléculaires dans les gaz	644
	15.5	Ensemble canonique	579	17.8	L'interface liquide-vapeur	645
	15.6	Information thermodynamique contenue		17.9	Films superficiels	649
		dans la fonction de partition	581	17.10	Condensation	652
	15.7	Molécules indépendantes	582	Liste o	des équations clés	653
	l ieta d	les équations clés	585		ations complémentaires 17.1 : Interaction dipôle-dipôle	654
		ations complémentaires 15.1 : Distribution de Boltzmann	585		nations complémentaires 17.2 : Généralités sur	<b>65.4</b>
		ations complémentaires 15.2 : Formule de Boltzmann	587		sceaux moléculaires	654
		ons de réflexion	588		ions de réflexion	655
	Exerci		588	Exerci		655
	Problè		590	Problè	ernes	656
	1 10010	11100		IO Moor	ramaláculas et agrágata	GE0
	<b>T</b> I		_	18 Macr	omolécules et agrégats	659
16	Inerr	nodynamique statistique 2 : applications	592	Struc	ture et dynamique	659
	Relati	ons fondamentales	592	18.1	Les différents niveaux de structure	660
	16.1	Fonctions thermodynamiques	592	18.2	Pelotes statistiques	660
	16.2	La fonction de partition moléculaire	594	18.3	Propriétés mécaniques des polymères	665
		•		18.4	Propriétés électriques des polymères	667
	Utilisa	ation de la thermodynamique statistique	601	18.5	Structure des macromolécules biologiques	667
	16.3	Énergies moyennes	601			
	16.4	Capacités calorifiques	602		gation et auto-assemblage	671
	16.5	Équations d'état	605	18.6	Colloïdes	671
	16.6	Interactions moléculaires dans les liquides	607	18.7	Micelles et membranes biologiques	674
	16.7	Entropies résiduelles	609		mination de la taille et de la forme	
	16.8	Constantes d'équilibre	610		nacromolécules	677
	P16.1	Prolongements en biochimie : Transition hélice-pelot dans les polypeptides	e 615	18.8	Masses molaires moyennes	678
		dans tes por/peptides	013	18.9	Les techniques	680
	Liste d	les équations clés	616	Liste d	des équations clés	688
		ormations complémentaires 16.1 : Fonction de partition		Informations complémentaires 18.1 : Pelotes statistiques		
	de rotation d'un rotateur symétrique		617	ou à peu près statistiques		689
	Questions de réflexion		618	Quest	ions de réflexion	690
	Exerci	Exercices		Exercices		690
	Problè	mes	619	Problè	emes	691
17	Intera	actions moléculaires	622	19 État	solide et matériaux	695
P	Propr	Propriétés électriques des molécules		Cristallographie		695
	17.1	Moments dipolaires électriques	622	19.1	Réseaux et mailles élémentaires	695
	17.2	Polarisabilités	625	19.2	Identification des plans réticulaires	697
	17.3	Polarisation	626	19.3	Étude de la structure	699
	17.4	Permittivité relative	628	19.4	Diffraction de neutrons et diffraction d'électrons	708
	last co	ations and malfaulas	004	19.5	Solides métalliques	709
		ctions entre molécules	<b>631</b>	19.6	Solides ioniques	711
	17.5	Interactions entre dipôles	631	19.7	Solides moléculaires et réseaux covalents	714
	F1/.1	Prolongements en médecine : Reconnaissance moléculaire et conception de nouveaux médicaments	640	P19.1	Prolongements en biochimie : Cristallographie aux rayons X de macromolécules biologiques	715

#### XXXII TABLE DES MATIÈRES

	Propr	iétés des solides	717	21	Vites	se des réactions chimiques	782
	19.8	Propriétés mécaniques	717				
	19.9	Propriétés électriques	719			que formelle	782
	P19.2	Prolongements en nanosciences : Nanofibres	723		21.1	Techniques expérimentales	783
	19.10	Propriétés optiques	724		21.2	Vitesse des réactions	786
	19.11	Propriétés magnétiques	728		21.3	Lois de vitesse intégrées	790
	19.12	Supraconducteurs	731		21.4	Réactions tendant vers un équilibre	796
					21.5	Influence de la température sur les vitesses de réaction	799
		les équations clés	733			de reaction	793
		ations complémentaires 19.1 : Émission de lumière s lasers solides et les diodes électroluminescentes	722		Interp	rétation des lois de vitesse	802
	-	ions de réflexion	733 734		21.6	Réactions élémentaires	802
	Exerci		734		21.7	Réactions élémentaires consécutives	803
	Problè		737		Fyem	ples de mécanismes réactionnels	809
	FIODIE	HII les	737		21.8	Réactions unimoléculaires	809
		s mathématiques 7 : Séries de Fourier			21.9	Cinétique de polymérisation	811
		nsformations de Fourier	740			Photochimie	815
	BM7.1		740			Prolongements en biochimie : Domestication de	010
	BM7.2		741			l'énergie rayonnante au cours de la photosynthèse	822
	BM7.3	Théorème de convolution	742				
					Liste c	les équations clés	825
					Questi	ons de réflexion	825
PA	RTIE	3 Dynamique	743		Exerci	ces	826
					Problè	mes	828
20	Molė	cules en mouvement	745	22	Dyna	mique réactionnelle	831
	Mouv	ements moléculaires dans les gaz	745		Rence	ontres réactives	831
	20.1	Modèle cinétique des gaz	746		22.1	Théorie des collisions	832
	P20.1	Prolongements en astrophysique : Le Soleil :			22.2	Réactions contrôlées par la diffusion	839
		une boule de gaz parfait	752		22.3	Équation de bilan des flux de matière	842
	20.2	Chocs sur les parois et les surfaces	753				
	20.3	Vitesse d'effusion	754			ie de l'état de transition	843
	20.4	Propriétés de transport des gaz parfaits	755		22.4	Équation d'Eyring	844
	Mouv	ements moléculaires dans les liquides	758		22.5	Aspects thermodynamiques	848
	20.5	Résultats expérimentaux	758		Dynar	nique des collisions moléculaires	851
	20.6	Conductivité des solutions d'électrolyte	759		22.6	Collisions réactives	851
	20.7	Mobilité des ions	760		22.7	Surfaces d'énergie potentielle	852
	P20.2	Prolongements en biochimie : Canaux ioniques			22.8	Quelques résultats théoriques et expérimentaux	853
		et pompes ioniques	764			• •	
	Diffus	ion	766			nique du transfert d'électron	856
	20.8	Point de vue thermodynamique	766		22.9	Transfert d'électrons dans les systèmes homogènes	857
	20.9	Équation de la diffusion	770			Processus de transfert d'électron aux électrodes	861
		Probabilités de diffusion	770		P22.1	Prolongements en technologie : Piles à combustible	867
		Point de vue statistique de la diffusion	773				
	20.11	Tonit de vae statistique de la diffusion	773			les équations clés	868
	l ista o	des équations clés	774			ations complémentaires 22.1 : Énergie de Gibbs ration de transfert d'électrons	868
		ations complémentaires 20.1 : Caractéristiques	,,1			ations complémentaires 22.2 : Équation	300
		nsport dans un gaz parfait	775			tler-Volmer	869
	Questi	ions de réflexion	776		Questi	ons de réflexion	871
	Exerci	ces	777		Exerci	ces	871
	Problè	emes	779		Problè	mes	873

#### TABLE DES MATIÈRES XXXIII

23	Cata	lyse	876	<b>P23.1</b> Prolongements en technologie : Catalyse dans l'industrie chimique	900
	Catal	yse homogène	876	1	
	23.1	Caractéristiques de la catalyse homogène	876	Liste des équations clés	903
	23.2	Enzymes	878	Informations complémentaires 23.1 : Isotherme BET	903
			884	Questions de réflexion	904
	Catal	Catalyse hétérogène		Exercices	904
	23.3	Croissance et structure de la surface des solides	885	Problèmes	906
	23.4	Degré d'adsorption	888		
	23.5	Vitesse des processus de surface	894	Solutions des exercices a)	948
	25.6	Mécanismes de la catalyse hétérogène	897	Solutions des problèmes de numéro impair	954
	23.7	Activité catalytique des surfaces	899	Index	959

# Liste des prolongements

Pro	longements en astrophysique	
P9.1	Spectroscopie des étoiles	361
P12.1	Spectroscopie de rotation et de vibration de l'espace interstellaire	447
P20.1	Le Soleil : une boule de gaz parfait	752
Pro	longements en biochimie	
P2.1	Analyse calorimétrique différentielle	62
P6.1	Conversion de l'énergie dans les cellules biologiques	211
P10.1	Réactivité biochimique de $O_2$ , $N_2$ et $NO$	394
P13.1	Photochimie de la vision	501
P13.2	Microscopie de fluorescence	507
	Marqueurs de spin	557
	Transition hélice-pelote dans les polypeptides	615
	Cristallographie aux rayons X de macromolécules biologiques	715
	Canaux ioniques et pompes ioniques	764
P21.1	Domestication de l'énergie rayonnante au cours de la photosynthèse	822
Pro	longements en biologie	
P2.2	Alimentation et réserves énergétiques	70
P5.1	Osmose en physiologie et en biochimie	175
P7.1	Microscopie électronique	259
Pro	longements en sciences de l'ingénieur	
P3.1	Réfrigération	103
Pro	longements en sciences de l'environnement	
P1.1	Lois des gaz et météorologie	28
	Réchauffement climatique	473
P12.2	Rechaumement chinatique	4/3
Pro	longements en sciences des matériaux	
P3.2	Défauts cristallins	112
P5.2	Cristaux liquides	188
P17.2	Stockage du dihydrogène dans les clathrates moléculaires	643

### Prolongements en médecine

P14.1	Imagerie par résonance magnétique	546
P17.1	Reconnaissance moléculaire et conception de nouveaux médicaments	640
Pro	longements en nanosciences	
P8.1	Boîtes quantiques	295
P8.2	Microscopie à balayage de sonde	299
	Nanofibres	723
Dro	longomente en technologie	
PIU	longements en technologie	
P4.1	Fluides supercritiques	142
P6.2	Chimie supramoléculaire	226
P15.1	Méthodes pour atteindre de très basses températures	578
P22.1	Piles à combustible	867
P23.1	Catalyse dans l'industrie chimique	900



# Fondamentaux

La **chimie** est la science de la matière et de ses changements, la **chimie physique** la branche de la chimie qui établit et développe ses principes en se servant des concepts fondamentaux sous-jacents de la physique ainsi que du langage des mathématiques ; elle fournit les principes de base permettant le développement de nouvelles méthodes spectroscopiques et leur interprétation, dans le but de bien connaître la structure des molécules et la distribution de leurs électrons, ainsi que pour relier les propriétés macroscopiques de la matière à celles des atomes qui la constituent ; elle ouvre aussi la voie au monde des réactions chimiques et nous permet de comprendre dans le détail la façon dont celles-ci se produisent. De fait, la chimie physique est à la base de toute la chimie, en apportant les principes fondamentaux que nous utilisons pour comprendre la structure et les changements qui se produisent ; elle est aussi à la base de toutes les techniques expérimentales.

Tout au long de cet ouvrage, nous ferons appel un certain nombre de notions. La plupart sont déjà familières à tous ceux ayant suivi des cours élémentaires de chimie, mais ce chapitre a pour but de les rappeler. Ceux qui suivent en donneront une connaissance plus approfondie, mais nous pensons qu'il sera utile de pouvoir se rapporter à tout moment à ces notions fondamentales. La chimie physique se situant à l'interface entre la physique et la chimie, il apparaît nécessaire de revoir aussi certaines des notions de la physique élémentaire dont nous aurons besoin.

#### F.1 Atomes

**Points clés** a) Le modèle nucléaire de l'atome est à la base de toute considération relative à la structure des atomes : des électrons, chargés négativement, occupent des orbitales atomiques disposées en couches autour d'un noyau, chargé positivement. b) Le tableau périodique des éléments met en évidence les similitudes de configuration électronique des atomes, qui, à leur tour, conduisent à des similitudes de propriétés physiques et chimiques. c) Les ions monoatomiques sont des atomes chargés électriquement et sont caractérisés par leur nombre d'oxydation.

La matière est formée d'atomes. L'atome d'un élément est caractérisé par son **numéro atomique**, *Z*, le nombre de protons que contient son noyau. Le nombre de neutrons est variable dans de faibles limites, et le **nombre de nucléons** (également nommé *nombre de masse*), *A*, est la somme du nombre de protons et du nombre de neutrons. On appelle **isotopes** de l'élément les atomes de même numéro atomique mais dont les nombres de nucléons sont différents.

Conformément au **modèle nucléaire de l'atome**, un atome de nombre atomique Z consiste en un noyau de charge +Ze entouré par Z électrons, chacun ayant une charge -e (e est la charge électrique élémentaire ; pour sa valeur, et celles des autres constantes physiques fondamentales, voir la deuxième de couverture). Les électrons occupent des **orbitales atomiques**, les régions de l'espace où leur présence est la plus probable, une orbitale ne pouvant contenir plus de deux électrons. Les orbitales atomiques sont disposées en **couches** autour du noyau, chaque couche étant caractérisée par un **nombre quantique principal**,  $n=1,2,\ldots$  Une couche consiste en  $n^2$  orbitales individuelles, groupées sous forme de

- F.1. Atomes
- F.2. Molécules
- **F.3** La matière au niveau macroscopique
- F.4 L'énergie
- **F.5** Relation entre propriétés moléculaires et propriétés macroscopiques
- F.6 Champ électromagnétique
- F.7 Unités

**Exercices** 

*n* sous-couches. Ces sous-couches, et les orbitales qu'elle comporte, sont désignées par les lettres s, p, d et f. Pour des atomes neutres autres que l'hydrogène, les sous-couches d'une même couche ont des énergies légèrement différentes.

L'occupation séquentielle des orbitales dans des couches successives conduit à des similarités périodiques quant aux configurations électroniques des atomes, la spécification des orbitales occupées, quand ces atomes sont disposés dans l'ordre de leur numéro atomique. On obtient ainsi le tableau périodique des éléments (dont une version est présentée en troisième de couverture). Les colonnes du tableau périodique se rapportent aux groupes et, conformément à la convention en vigueur, sont numérotées de 1 à 18. Les rangées successives du tableau périodique sont appelées périodes, le nombre de périodes étant égal au nombre quantique principal de la couche de valence, la couche la plus externe de l'atome. Le tableau périodique est divisé en blocs s, p, d et f, selon la dernière sous-couche occupée dans la formulation de la configuration électronique de l'atome. Les membres du bloc d (tout particulièrement les membres des blocs d des groupes de 3 à 11) sont connus sous le nom de métaux de transition ; ceux du bloc f (qui ne sont pas classés en groupes numérotés) sont parfois appelés métaux de transition internes. La rangée supérieure du bloc f (période 6) est celle des **lanthanides**<sup>1</sup> et la rangée inférieure (période 7) celle des **actinides**. Certains des groupes ont des noms bien connus : le groupe 1 est celui des métaux alcalins, le groupe 2 (notamment le calcium, le strontium et le baryum) celui des métaux alcalino-terreux, le groupe 17 celui des halogènes et le groupe 18 celui des gaz nobles (ou, plus couramment, gaz rares). En gros, les éléments situés vers la gauche du tableau périodique sont des métaux ; ceux vers la droite sont des non-métaux, et les deux classes d'éléments se rencontrent sur une diagonale allant du bore au polonium, où sont situés les semi-métaux (anciennement métalloïdes), qui ont des propriétés intermédiaires entre celles des métaux et celles des non-métaux.

Un **ion** monoatomique est un atome chargé électriquement. Quand un atome gagne un électron ou plus, il devient un **anion**, chargé négativement ; quand il perd un électron ou plus, il devient un **cation**, chargé positivement. La charge d'un ion est appelée **nombre d'oxydation** de l'élément dans cet état. Ainsi, le nombre d'oxydation de Mg<sup>2+</sup> est de +2, et celui de l'oxygène O<sup>2-</sup> est de -2. Il convient généralement, ce que l'on ne fait pas toujours, de faire la distinction entre le nombre d'oxydation et l'**état d'oxydation**, l'état physique de l'atome ayant un nombre d'oxydation donné. Ainsi, le nombre d'oxydation *du* magnésium est de +2 quand il est présent sous forme de Mg<sup>2+</sup>, et il est présent *dans* l'état Mg<sup>2+</sup>. Les éléments forment des ions qui sont caractéristiques de leur position dans le tableau périodique. Ainsi, les éléments métalliques forment généralement des cations par perte d'électrons à partir de leur couche la plus externe et acquièrent la configuration du gaz rare qui les précèdent. Les éléments appartenant aux non-métaux forment généralement des anions par un enrichissement en électrons et leur configuration électronique atteint celle du gaz rare qui les suit.

#### F.2 Molécules

**Points clés** a) Les composés covalents sont formés de molécules individuelles dans lesquelles des atomes sont liés par des liaisons covalentes. b) Les composés ioniques sont constitués de cations et d'anions formant un réseau cristallin. c) Les structures de Lewis sont des modèles utiles des modes de liaison dans les molécules. d) La théorie des répulsions des paires d'électrons de la couche de valence, RPECV, ou de Gillepsie (*VSEPR theory*), sert à prévoir les structures tridimensionnelles à partir de leur structure de Lewis. e) Les électrons des liaisons covalentes sont partagés de façon non symétrique entre les noyaux liés.

Une **liaison chimique** est un lien entre atomes. Les composés qui contiennent un élément métallique forment généralement, mais d'une façon loin d'être systématique, des **composés ioniques** qui sont constitués de cations et d'anions formant un réseau cristallin. Dans un composé ionique, la structure est due aux interactions électrostatiques (Section F4) entre ions dans le cristal, mais il est impropre de parler de liaison pour une paire spécifique d'ions

<sup>&</sup>lt;sup>1</sup> N.d.t.: L'UICPA (*Red Book*) recommande d'utiliser les termes *lanthanoids* et *actinoids* au lieu de *lanthanides* et d'actinides, la terminaison « –ide » désignant en anglais des anions. Comme le problème ne se pose pas en français (terminaison « –ure » pour les anions), et puisque la terminaison « –oïde » signifie « qui ressemble à » et non « qui appartient à la famille de » comme le suggère la terminaison « –ide », il semble préférable de conserver les noms habituels, c'est-à-dire « lanthanides » et « actinides ».

voisins. L'unité la plus petite d'un composé ionique est appelée **unité formulaire**. Ainsi, NaNO<sub>3</sub>, qui consiste en un cation Na<sup>+</sup> et un anion NO<sub>3</sub><sup>-</sup>, est l'unité formulaire du nitrate de sodium. Les composés qui ne contiennent pas d'élément métallique sont généralement des **composés covalents**, qui sont formés de molécules discrètes. Dans ce cas, les liaisons entre les atomes d'une molécule sont des **liaisons covalentes**, ce qui signifie qu'elles consistent en des paires partagées d'électrons.

La disposition de liaisons entre atomes voisins est visualisée par une formule de Lewis, dans laquelle une liaison est représentée par un trait et un doublet libre (ou doublet d'électrons non liants), une paire d'électrons de valence non engagés dans des liaisons, par deux points. Les formules de Lewis sont écrites en permettant à chaque atome de partager des électrons jusqu'à ce qu'il ait acquis un octet de huit électrons (pour l'hydrogène, un doublet de deux électrons). Une paire partagée d'électrons est une liaison simple, deux paires d'électrons partagés une liaison double, et trois paires d'électrons partagés une liaison triple. L'atome d'un élément de la période 3, ou plus, peut avoir plus de huit électrons dans sa couche de valence et donc être hypervalent, c'est-à-dire qu'il peut former plus de liaisons que la règle de l'octet ne lui permet (par exemple, dans SF<sub>6</sub>) ou bien former plus de liaisons avec un petit nombre d'atomes (par exemple, une des formules de Lewis de  $SO_4^{2-}$ , avec une ou plusieurs doubles liaisons). Quand on peut écrire plusieurs formules de Lewis pour un même ensemble organisé d'atomes, on considère qu'il y a résonance, c'est-à-dire l'existence d'une forme moyenne entre des structures limites, et une répartition sur la molécule du caractère de liaison multiple (par exemple, les deux structures de Kekulé du benzène). On trouvera sur la figure F.1 des exemples de formules de Lewis.

Sauf dans les cas simples, une formule de Lewis ne représente pas la structure en trois dimensions d'une molécule. Le mode d'approche le plus simple pour prévoir la forme d'une molécule est décrit par la théorie dite des répulsions des paires d'électrons de la couche de valence, RPECV ou théorie de Gillepsie (théorie VSEPR, pour Valence Shell Electronic Pairs Repulsion). Selon cette théorie, les régions de forte densité en électrons, telles que celles représentées par des liaisons — simples ou multiples — et les doublets libres, prennent des orientations autour de l'atome central telles que leurs distances soient maximales. On repère les positions des atomes liés (mais pas des doublets libres) et on les utilise pour classer la géométrie d'une molécule dans une catégorie donnée. Ainsi, quatre régions de forte densité électronique adoptent un arrangement tétraédrique ; si un atome se trouve dans chacune de ces positions (comme dans CH<sub>4</sub>), la molécule est tétraédrique; s'il y a un atome en trois positions seulement (comme dans NH<sub>3</sub>), la molécule est pyramidale à base triangulaire (pyramidale trigonale); ainsi de suite. Les noms des diverses formes que l'on trouve le plus souvent sont répertoriées sur la figure F.2. Dans une version plus poussée de la théorie, on suppose que les doublets libres repoussent les autres doublets plus fortement que ne le font des liaisons. Une molécule adopte donc une géométrie telle que, si elle n'est pas pleinement imposée par la symétrie, les répulsions Bonne pratique Certains chimistes utilisent le terme « molécule » pour désigner la plus petite partie d'un composé ayant la composition de son ensemble, qu'il s'agisse indifféremment d'un composé ionique ou d'un composé covalent, et parlent « d'une molécule de NaCl ». Nous utilisons le terme « molécule pour désigner une entité covalente (comme H<sub>2</sub>O). Pour un composé ionique nous employons le terme « unité formulaire ».

N.d.t.: On considère assez fréquemment, conformément à un usage anciennement établi, que le terme « molécule » désigne la plus petite partie d'un corps formé d'entités discrètes et qui conserve l'essentiel de ses propriétés (ce qui ne serait pas le cas d'un composé ionique). Selon cette optique (voir par exemple, le Dictionnaire de Thermodynamique, de l'Absolu au Zéro absolu, P. Perrot, InterEditions, Paris, 1994, p. 46), une molécule peut être monoatomique (par exemple, une molécule de gaz rare ou un atome métallique à l'état vapeur), mais cet usage est devenu peu fréquent dans les différents domaines de la chimie et de la physique. Cette conception a toutefois fortement influencé l'emploi de l'adjectif « moléculaire » pour former de nombreux termes consacrés, dont certains sont notamment rencontrés dans cet ouvrage et définis récemment, par exemple dans le Green Book. Nous mentionnerons cet usage chaque fois que cela nous apparaîtra utile à la compréhension du texte. La notion d'unité formulaire (formula unit) est précisée dans le Green Book de l'UICPA et dans Grandeurs, unités et symboles de la chimie physique.

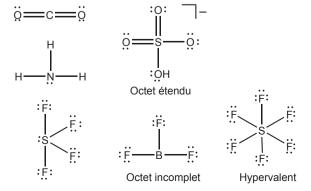
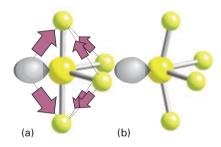


Fig. F.1 Structures de Lewis pour quelques molécules simples ou ions. Ces structures représentent la disposition des liaisons et des doublets libres, mais ne donnent aucune indication sur la géométrie de ces espèces.

**Fig. F.2** Qualificatifs employés pour décrire des ions ou des molécules polyatomiques symétriques.



**Fig. F.3** (a) Origine des répulsions qui déterminent la géométrie de la molécule SF<sub>6</sub> selon le modèle RPECV/VSEPR. (b) Par suite de ces interactions, la molécule adopte une forme « en balançoire ».

entre doublets soient minimales. Ainsi, dans SF<sub>4</sub>, le doublet libre adopte une position équatoriale et les deux liaisons axiales s'éloignent légèrement par rapport à lui, si bien que la molécule adopte la forme dite « en balançoire » (figure F.3).

Trigonal bipyramidal

Octaédrique

Les liaisons covalentes peuvent être **polaires** ou correspondre à un partage inégal de la paire d'électrons, avec pour conséquence que l'un des atomes possède une charge positive (notée  $\delta$ +) et l'autre une charge négative (notée  $\delta$ -). L'aptitude d'un atome à attirer vers lui les électrons quand il appartient à une molécule est exprimée par l'**électronégativité**,  $\chi$  (chi ou xi), de l'élément. La juxtaposition de deux charges égales et opposées constitue un **dipôle électrique**. Si les charges sont notées + Q et -Q et qu'elles sont séparées par une distance d, le **moment électrique dipolaire** s'écrit  $\mu = Qd$ . Qu'une molécule soit au total polaire ou non apolaire dépend de la disposition de ses liaisons. En effet, une molécule fortement symétrique peut avoir au total un moment polaire nul. Ainsi, bien que la molécule linéaire  $CO_2$  (qui est structuralement OCO) possède des liaisons CO polaires, leurs effets se compensent, et la molécule est globalement apolaire.

#### F.3 La matière au niveau macroscopique

Plan carré

**Points clés** a) Au niveau macroscopique, la matière peut être solide, liquide ou gazeuse. b) L'état d'un échantillon macroscopique de matière est défini en spécifiant ses propriétés, telles que sa masse, son volume, sa quantité de matière, sa pression et sa température. c) La loi des gaz parfaits est une relation entre la pression, le volume, la quantité de matière et la température d'un gaz idéalisé.

La **matière macroscopique** consiste en un grand nombre d'atomes, de molécules ou d'ions. Son état physique est d'être solide, liquide ou gazeux. Les termes « solide », « liquide » et « gaz » se définissent comme suit :

**Solide** : État de la matière tel que celle-ci adopte et conserve une forme indépendante du récipient où elle se trouve.

**Liquide** : État de la matière tel que celle-ci adopte la forme d'une partie du récipient qu'elle occupe (dans le champ de la pesanteur, la partie la plus basse) et se trouve séparée de la partie inoccupée du récipient par une surface définie.

**Gazeux** : État de la matière tel que celle-ci remplit immédiatement et totalement n'importe quel récipient qu'elle occupe.

L'état solide et l'état liquide sont deux exemples d'état condensé de la matière. L'état liquide et l'état gazeux sont deux exemples d'état fluide de la matière, car un liquide ou un gaz s'écoulent s'ils sont soumis à des forces (telles que la force de la pesanteur).

L'état d'un échantillon de matière est défini en spécifiant les valeurs de différentes grandeurs qui le caractérise, dont

La **masse**, m, est une mesure de la quantité de matière présente (unité : kilogramme, kg) $^2$ .

Le **volume**, *V*, est la quantité d'espace qu'occupe l'échantillon (unité : mètre cube, m<sup>3</sup>).

La **quantité de matière**, *n*, est une mesure du nombre des entités spécifiées (atomes, molécules ou unités formulaires) présent dans l'échantillon (unité : mole, mol).

Une **propriété extensive** d'un échantillon de matière est une propriété qui dépend de la quantité de matière présente dans cet échantillon; une **propriété intensive** est une propriété qui en est indépendante. Le volume est une propriété extensive; la masse volumique,  $\rho$  (rho), la masse d'un échantillon par unité de volume,  $\rho = m/V$ , est une propriété intensive.

La quantité de matière, n (appelée parfois, de façon impropre, « nombre de moles ») est une mesure du nombre d'entités spécifiées présentes dans l'échantillon. C'est le nom officiel de cette grandeur, souvent simplifié en « quantité chimique » ou simplement « quantité ». L'unité 1 mol est définie officiellement³ comme la quantité de matière contenant autant d'entités élémentaires (atomes, molécules, ions, électrons, autres entités spécifiées) qu'il y a d'atomes dans 0,012 kilogramme de carbone-12. Le nombre d'entités par mole est appelé **constante d'Avogadro**,  $N_{\rm A}$ ; la valeur actuellement acceptée est de 6,022 ×  $10^{23}$  mol $^{-1}$ . (Notons que  $N_{\rm A}$  est affecté d'une unité ; ce n'est pas un nombre pur). La **masse molaire d'une espèce**, M (avec officiellement pour unité le kilogramme par mole, mais très souvent le gramme par mole, g · mol $^{-1}$ ) est la masse par mole de ses atomes, de ses molécules ou de ses unités formulaires. La quantité de matière d'entités spécifiques dans un échantillon peut être facilement calculée à partir de sa masse en notant que

$$n = \frac{m}{M} \tag{F.1}$$

Un échantillon de matière peut être soumis à une **pression**, p (unité : pascal, Pa ;  $1 \text{ Pa} = 1 \text{ kg} \cdot \text{m}^{-1} \cdot \text{s}^{-2}$ ), définie comme la force, F, divisée par l'aire, A, de la surface sur laquelle s'applique la force. Un échantillon de gaz inerte exerce une pression sur les parois de son récipient parce que les molécules de gaz sont continuellement engagées dans un mouvement aléatoire et qu'elles exercent donc une force lorsqu'elles viennent frapper les parois. La fréquence de ces chocs est généralement si grande que la force, et donc la pression, est perçue comme stationnaire. Bien que le pascal soit l'unité SI (section F.6), il est également courant d'exprimer la pression en bars ( $1 \text{ bar} = 10^5 \text{ Pa}$ ) ou en atmosphères normales (1 atm = 101 325 Pa, exactement), les deux correspondant à une pression atmosphérique ordinaire. Nous verrons que, puisque de nombreuses propriétés physiques dépendent de la pression exercée sur un échantillon, il convient généralement de choisir une valeur particulière de la pression lorsqu'on présente leurs valeurs. La pression de référence, la **pression standard**, pour présenter des grandeurs physiques est à présent prise exactement à  $p^{\circ} = 1 \text{ bar}$ . On verra le rôle de la pression standard dès le chapitre 2.

Pour définir complètement l'état d'un échantillon, il est nécessaire également d'indiquer sa **température**, T. La température est au plan formel une grandeur qui détermine la direction dans laquelle l'énergie va s'écouler sous forme de chaleur quand deux échantillons sont placés au contact l'un de l'autre au travers d'une paroi conductrice thermiquement : l'énergie s'écoule de l'échantillon à la température la plus haute à l'échantillon à la température la plus basse. Le symbole T est utilisé pour désigner la **température thermodynamique**, échelle absolue avec T=0 comme point le plus bas. Les températures au-dessus de T=0 sont généralement exprimées en utilisant l'**échelle Kelvin**, dans laquelle les niveaux

Bonne pratique Il faut bien distinguer la masse atomique ou la masse moléculaire (la masse d'un seul atome ou d'une molécule; unités kg) de la masse molaire (la masse par mole d'atomes ou de molécules ; unités kg · mol<sup>-1</sup>). Les masses moléculaires relatives d'atomes et de molécules,  $M_r = m/m_{_{11}}$ , où m désigne la masse de l'atome ou molécule et  $m_{11}$  la constante de masse atomique, sont encore parfois appelées « poids atomiques » et « poids moléculaires », bien que ce soit des grandeurs sans unité et non des poids (la force de de la pesanteur exercée sur un objet). Même l'UICPA continue à utiliser ces termes « pour des raisons historiques ».

Bonne pratique Notons qu'on écrit T=0, et non pas T=0 K. Les traitements généraux en science doivent être exprimés sans faire référence à un système particulier d'unités. De plus, puisque T (au contraire de  $\theta$ ) est une grandeur absolue, la plus basse température est 0, quelle que soit l'échelle utilisée pour exprimer les températures plus élevées (telle qur l'échelle Kelvin ou l'échelle Rankine). De même, on écrit m=0, non pas m=0 kg, et l=0, mais non pas l=0 m.

<sup>&</sup>lt;sup>2</sup> N.d.t.: On notera que cette définition de la masse, en accord avec la définition du Dictionnaire de l'Académie française, est en conflit avec la notion de quantité de matière introduite ci-dessous.

<sup>&</sup>lt;sup>3</sup> N.d.t.: Cette définition de la mole complète celle donnée par les auteurs. Nous avons repris ici la définition officielle adoptée en 1971 par la 14<sup>e</sup> Conférence générale des poids et mesures (CGPM). Sur la base des décisions de 1980, le Comité consultatif des unités (CCU) précise en outre : « Dans cette définition, il est entendu que l'on se réfère à des atomes de carbone-12 non liés, au repos et dans leur état fondamental. » La mole ainsi définie est l'une des sept unités de base du SI. L'expression « entité élémentaire » peut être considéré comme se rapportant à la fois aux « entités moléculaires » au sens défini par l'UICPA (*Gold Book*) (c'est-à-dire des « objets ») et des entités matérielles ou non qui ne sont pas classées parmi les entités moléculaires, comme les unités formulaires, les électrons et les photons.

Bonne pratique Bien que le terme « gaz idéal » soit assez

souvent utilisé à la place de

« gaz parfait », certaines rai-

sons conduisent à préférer cette

dernière appellation. Dans un système idéal (comme cela sera décrit dans le chapitre 5), les interactions entre molécules

dans un mélange sont identiques. Dans un gaz parfait, non

seulement les interactions sont

Peu de gens, cependant, font

cette distinction.

identiques, mais elles sont nulles.

de température sont appelées kelvins (K). L'échelle Kelvin est définie en plaçant le point triple de l'eau (la température à laquelle la glace, l'eau liquide et la vapeur d'eau sont mutuellement en équilibre) à exactement 273,16 K. De ce fait, on trouve expérimentalement que le point de fusion de la glace (point de congélation de l'eau) sous 1 atm est 0,01 K audessous du point triple, si bien que le point de fusion de la glace est de 273,15 K. L'échelle Kelvin n'est pas adaptée à des mesures de la vie courante, et il est courant d'utiliser l'échelle Celsius, définie à partir de l'échelle Kelvin par l'équation

$$\theta$$
/°C =  $T/K - 273,15$  Définition de l'échelle Celsius (F.2)

Ainsi, le point de fusion de la glace est de 0 °C et son point d'ébullition de 100 °C (sous 1 atm, plus précisément à 99,974 °C). Dans cet ouvrage, T représente invariablement la température thermodynamique (ou absolue); la température Celsius est désignée par  $\theta$  (thêta).

Les grandeurs qui définissent l'état d'un système ne sont pas de façon générale indépendantes les unes des autres. L'exemple le plus important de relation entre elles est celui des fluides idéalisés que l'on qualifie de gaz parfait (parfois appelé aussi « gaz idéal »), pour

$$pV = nRT$$
 Equation des gaz parfaits (F.3)

Dans cette équation, R est la constante des gaz, une constante universelle (dans le sens d'être indépendante de la nature chimique du gaz), dont la valeur est de  $8,314 \text{ J} \cdot \text{K}^{-1} \cdot \text{mol}^{-1}$ . L'équation F.3 est centrale pour la description des gaz dans le chapitre 1.

#### F.4 L'énergie

**Points clés** a) L'énergie est la capacité à effectuer un travail. b) L'énergie totale d'une particule est la somme de son énergie potentielle et de son énergie cinétique. L'énergie cinétique d'une particule est l'énergie qu'elle possède du fait de son mouvement. L'énergie potentielle d'une particule est l'énergie qu'elle possède du fait de sa position. c) L'énergie potentielle électrostatique (ou énergie potentielle de Coulomb) entre deux charges séparées d'une distance r varie en 1/r.

Une part importante de la chimie se rapporte aux transferts et aux transformations de l'énergie, et il est important de définir cette grandeur familière avec précision : l'énergie est la capacité à effectuer un travail. Quant au travail, on le définit comme étant un mouvement face à une force opposée. L'unité SI de l'énergie est le joule (J), avec

$$1 J = 1 kg \cdot m^2 \cdot s^{-2}$$

(cf. section F.7)

Un corps peut posséder deux sortes d'énergie, une énergie cinétique et une énergie potentielle. L'énergie cinétique, E<sub>c</sub>, d'un objet est l'énergie qu'il possède du seul fait de son mouvement. Pour un objet de masse m se déplaçant à la vitesse v, on a

$$E_{\rm c} = \frac{1}{2} m v^2$$
 Énergie cinétique (F.4)

L'énergie potentielle,  $E_n$  ou, le plus souvent, V, d'un objet est l'énergie qu'il possède du seul fait de sa position. On ne peut donner d'expression universelle de l'énergie potentielle, car elle dépend du type de force exercée sur l'objet. Pour une particule de masse m à une altitude h, proche de la surface de la Terre, l'énergie potentielle gravitationnelle s'écrit :

$$V(h) = V(0) + mgh$$
 Energie potentielle gravitationnelle (F.5)

équation dans laquelle g désigne l'accélération due à la pesanteur ( $g = 9.81 \text{ m} \cdot \text{s}^{-2}$ ). Le zéro d'énergie potentielle est arbitraire, et, dans ce cas, il est commode de choisir V(0) = 0.

L'une des formes les plus importantes de l'énergie en chimie est l'énergie potentielle électrostatique (ou énergie de Coulomb), l'énergie potentielle due à l'interaction électrostatique entre deux charges électriques ponctuelles dans le vide. Pour une charge ponctuelle  $Q_1$  se trouvant à une distance r d'une autre charge ponctuelle  $Q_2$  dans le vide, l'énergie potentielle électrostatique est donnée par l'équation :

$$V(r) = \frac{Q_1 Q_2}{4\pi \varepsilon_0 r}$$
 Énergie potentielle électrostatique (F.6)

Il est classique, comme ici, de fixer à zéro l'énergie potentielle pour des charges infiniment éloignées. De ce fait, deux charges opposées ont une énergie potentielle négative pour des distances finies, tandis que deux charges de même signe ont une énergie potentielle positive. La charge est exprimée en coulombs (C), souvent comme le produit d'un nombre et de la charge électrique élémentaire, e. Aussi la charge de l'électron est-elle égale à -e, et celle du proton à +e; la charge d'un ion est égale à ze, où z désigne le **nombre de charge** (positif pour les cations, négatif pour les anions). La constante  $\varepsilon_0$  (epsilon zéro) désigne la **permittivité du vide**<sup>4</sup>, une constante physique fondamentale dont la valeur est de  $8,854 \times 10^{-12}$  C<sup>2</sup> · J<sup>-1</sup> · m<sup>-1</sup>. Dans un milieu autre que vide, l'énergie potentielle d'interaction entre deux charges est diminuée, et la permittivité du vide est remplacée par la **permittivité**,  $\varepsilon$ , du milieu. La permittivité est souvent exprimée comme le produit

$$\varepsilon = \varepsilon_r \varepsilon_0$$
 (F.7)

c'est-à-dire la permittivité du vide multipliée par un facteur sans dimension,  $\varepsilon_r$ , la **permitti- vité relative** (anciennement appelée *constante diélectrique*).

L'énergie totale d'une particule est la somme de ses énergies cinétique et potentielle, soit :

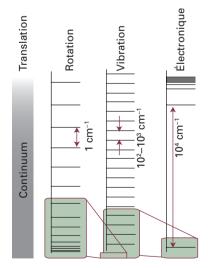
$$E = E_{\rm c} + E_{\rm p} \tag{F.8}$$

Nous utiliserons fréquemment la loi apparemment universelle de la nature qui dit que l'énergie est conservée; c'est-à-dire que l'énergie n'est jamais ni créée ni détruite. Bien que l'énergie puisse être transportée d'un endroit à un autre et transformée d'une forme en une autre, l'énergie totale reste constante.

## F.5 Relation entre propriétés moléculaires et propriétés macroscopiques

**Points clés** a) Les niveaux d'énergie de particules enfermées dans un volume réduit sont quantifiés. b) La distribution de Boltzmann est une formule permettant de calculer les populations relatives d'états de différentes énergies. c) Le théorème d'équipartition permet de calculer l'énergie de certains systèmes.

L'énergie d'une molécule, d'un atome ou d'une particule élémentaire enfermée dans une région de l'espace est quantifiée, c'est-à-dire qu'elle ne peut prendre que certaines valeurs discrètes. Ces énergies permises sont appelées niveaux d'énergie (ou niveaux énergétiques). Les valeurs des énergies permises dépendent des caractéristiques de la particule (par exemple, sa masse) et de l'étendue de la région dans laquelle elle est enfermée. La quantification de l'énergie est primordiale — dans le sens où les énergies permises sont très séparées — pour des particules de faible masse enfermées dans de petites régions de l'espace. Par voie de conséquence, la quantification est très importante pour les atomes et les molécules, mais généralement sans aucune importance pour des corps macroscopiques. Pour des particules dans des récipients de dimensions macroscopiques, la séparation des niveaux d'énergie est si faible qu'en pratique le mouvement des particules dans l'espace — leur mouvement de translation — n'est pas quantifié et que l'énergie peut varier de façon presque continue<sup>5</sup>. Comme on le verra plus précisément dans le chapitre 7, la quantification devient progressivement de plus en plus importante à mesure que l'on passe des mouvements de rotation à ceux de vibration puis aux mouvements des électrons. L'écart énergétique entre niveaux d'énergie de rotation (dans les petites molécules, environ  $10^{-23}$  J, soit 0,01 zJ, correspondant à environ 0,01 kJ·mol<sup>-1</sup>) est plus faible que pour les niveaux d'énergie de vibration (environ 10 kJ·mol<sup>-1</sup>), qui est lui-même plus faible que pour les niveaux électroniques d'énergie (environ 10<sup>-18</sup> J, soit 1 aJ, correspondant à environ 10<sup>3</sup> kJ·mol<sup>-1</sup>). La figure F.4, représente ces écarts typiques d'énergie.



**Fig. F.4** Écarts typiques entre niveaux énergétiques (exprimés en nombres d'onde) pour quatre types de système.

#### **Brève remarque**

L'explication des préfixes peu courants, mais pour nous importants, z (pour zepto) et a (pour atto) se trouve dans la section F.7 concernant l'emploi des unités.

<sup>&</sup>lt;sup>4</sup> N.d.t.: Dans le *Green Book* et *Grandeurs, unités et symboles de la chimie physique* (p. 16 et 111), cette constante physique fondamentale est désignée par le terme « constante électrique ».

<sup>&</sup>lt;sup>5</sup> N.d.t.: Comme on le verra dans le texte, la quantification de l'énergie de translation est néanmoins très importante en thermodynamique statistique car elle détermine en grande partie l'entropie.

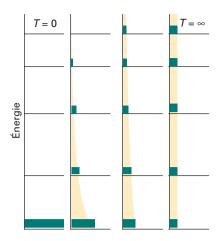


Fig. F.5 Distribution de Boltzmann des populations pour un système de cinq niveaux d'énergie quand la température augmente de zéro à l'infini.

#### a) Distribution de Boltzmann

L'agitation thermique incessante que connaît les molécules dans un échantillon quand T>0 assure le fait qu'elles se trouvent réparties sur les niveaux d'énergie disponibles. Une molécule particulière peut se trouver dans un état correspondant à un faible niveau d'énergie en un instant donné, puis être excitée pour passer à un niveau élevé d'énergie à l'instant d'après. Bien que nous ne puissions pas connaître l'état d'une seule molécule, on peut parler en termes de nombres moyens de molécules dans chaque état. Même si des molécules individuelles peuvent changer d'état du fait des collisions, leur nombre moyen dans chaque état reste constant (pour peu que la température reste la même).

Le nombre moyen de molécules dans un état est appelé **population** de l'état. À T=0, seul l'état de plus basse énergie est occupé. Une augmentation de la température excite certaines de molécules pour atteindre des niveaux énergétiques plus élevés, et de plus en plus d'états deviennent accessibles quand on augmente encore la température (figure F.5). La formule pour calculer les populations relatives de divers états énergétiques est appelée **distribution de Boltzmann**, obtenue par le chercheur autrichien Ludwig Boltzmann vers la fin du XIX<sup>e</sup> siècle. Nous démontrerons cette équation et nous étudierons cette distribution de façon plus complète dans le chapitre 15 ; pour l'instant il est seulement important de savoir qu'elle donne le rapport des nombres de particules dans deux états d'énergies  $E_i$  et  $E_j$ , soit :

$$\frac{N_i}{N_i} = e^{-(E_i - E_j)/kT}$$
 Distribution de Boltzmann (F.9)

où k est la **constante de Boltzmann**, constante fondamentale dont la valeur est  $k = 1,381 \times 10^{-23} \, \text{J} \cdot \text{K}^{-1}$ . Cette constante intervient dans toute la chimie physique, souvent sous la forme (molaire) déguisée de la constante des gaz, car

$$R = N_{A}k \tag{F.10}$$

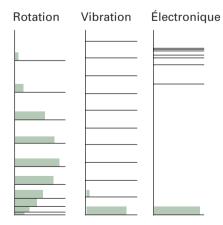
où  $N_{\rm A}$  est la constante d'Avogadro. Nous verrons dans le Chapitre 15 que la distribution de Boltzmann est le lien essentiel pour exprimer les grandeurs macroscopiques de la matière à partir du comportement des atomes qui la constituent.

Les principales caractéristiques de la distribution de Boltzmann dont il faut se souvenir sont les suivantes :

- Plus l'énergie d'un état est élevée, plus la population de celui-ci est faible.
- Plus la température est forte, plus grande est la probabilité pour qu'un état de haute énergie soit occupé.
- Davantage de niveaux sont occupés de façon appréciable s'ils sont proches les uns des autres comparés à kT (comme c'est le cas pour les états rotationnels et translationnels) que lorsqu'ils sont très séparés (comme pour les états vibrationnels et électroniques).

La figure F.6 donne aperçu de la forme de la distribution de Boltzmann pour quelques cas typiques d'ensembles de niveaux énergétiques. La forme particulière de l'histogramme de population des niveaux rotationnels provient du fait que l'équation F.9 s'applique à des états *individuels* et que, pour la rotation d'une molécule, le nombre d'états rotationnels correspondant à une énergie donnée augmente avec l'énergie. En gros, le nombre de plans de rotation augmente avec l'énergie, et, par voie de conséquence, bien que la population dans chaque *état* diminue quand l'énergie augmente, la population des *niveaux* passe par un maximum.

Une des relations les plus simples entre grandeurs microscopiques et grandeurs macroscopiques est celle qu'a apportée la **théorie cinétique moléculaire**<sup>6</sup>, un modèle des gaz parfaits. Selon ce modèle, il est supposé que les molécules, considérées comme des particules de taille négligeable, se déplacent sans cesse de manière aléatoire et n'interagissent pas entre elles, sauf au moment de leurs brèves collisions. Aux différentes vitesses correspondent des énergies cinétiques différentes, de sorte que l'équation de Boltzmann peut servir à prévoir les proportions des molécules possédant une vitesse particulière à une température donnée.



**Fig. F.6** Distribution de Boltzmann des populations pour des niveaux rotationnels, vibrationnels et électroniques à la température ambiante.

<sup>&</sup>lt;sup>6</sup> N.d.t.: On trouve ici un exemple d'emploi de l'adjectif « moléculaire » dans un sens plus large que dans celui de « relatif aux molécules polyatomiques » (cf. la n.d.t. à la p. 3 après la note de *Bonne pratique*). La théorie est applicable quand le gaz est un gaz noble ou une vapeur métallique, par exemple, sans changer de vocabulaire. Dans le même esprit, les termes « vitesse moléculaire », « quantité de mouvement moléculaire » et « position moléculaire » ne se rapportent pas nécessairement qu'à des molécules dans le sens restreint de molécules polyatomiques (*Green Book, Grandeurs, unités et symboles de la chimie physique*, p. 45). Dans la section qui suit, il conviendra aussi de comprendre dans un sens large les expressions « grandeur moléculaire » et « interactions intermoléculaire ».

L'expression donnant la proportion de molécules ayant une certaine vitesse est appelée **distribution de Maxwell** et ses caractéristiques sont résumées sur la figure 7. La distribution de Maxwell, qui est démontrée, précisée et étudiée plus complètement dans le chapitre 20, peut être utilisée pour montrer que la vitesse moyenne,  $v_{\rm moy}$ , des molécules dépend de la température et de leur masse molaire suivant l'équation

$$v_{\text{moy}} \propto \left(\frac{T}{M}\right)^{1/2}$$
 (F.11)

La vitesse moyenne augmente donc avec la racine carrée de la température et décroît quand la racine carrée de la masse molaire augmente. Ainsi, la vitesse moyenne est grande pour des molécules légères et pour des températures élevées. La distribution donne intrinsèquement davantage d'informations que la seule valeur moyenne. Ainsi, par exemple, la queue de la distribution est plus longue aux hautes températures qu'aux basses, ce qui indique qu'à haute température il y a, dans un échantillon, relativement davantage de molécules dont la vitesse est nettement supérieure à la moyenne.

#### b) **Équipartition**

La distribution de Boltzmann peut être utilisée pour calculer l'énergie moyenne associée à chaque mode de mouvement d'une molécule (comme nous le verrons en détail dans les chapitres 15 et 16). Toutefois, pour certains modes de mouvement (ce qui veut dire en pratique la translation de toute molécule et la rotation de toute molécule, sauf les plus légères), il existe un raccourci, qui consiste à utiliser le **théorème d'équipartition**. Ce théorème (qui est déduit de la distribution de Boltzmann) dit que

Dans un échantillon à une température T, toutes les contributions quadratiques à l'énergie totale ont la même valeur moyenne  $\frac{1}{2}kT$ .



L'expression « contribution quadratique » signifie simplement qu'il s'agit d'une contribution à l'énergie qui dépend du carré d'une position ou d'une vitesse (ou d'une quantité de mouvement). Par exemple, puisque l'énergie cinétique d'un objet de masse m libre de se déplacer dans trois directions s'écrit  $E_c = \frac{1}{2} m v_x^2 + \frac{1}{2} m v_y^2 + \frac{1}{2} m v_z^2$ , il existe pour cette énergie trois contributions quadratiques. Ce théorème implique que l'énergie cinétique moyenne associée au mouvement parallèle à l'axe x est la même que les énergies cinétiques moyennes associées à des mouvements parallèles aux axes y et z. C'est-à-dire que, pour un échantillon normal (un échantillon en équilibre thermique en tout point), l'énergie totale est partagée équitablement entre tous les modes de mouvement disponibles. Un mode particulier de mouvement n'est pas spécialement plus riche en énergie qu'un autre. Étant donné que le contribution moyenne de chaque mode est égale à  $\frac{1}{2}kT$ , l'énergie cinétique moyenne est égale à  $\frac{3}{2}kT$  pour une molécule libre de se déplacer dans trois directions, car il y a trois contributions quadratiques à l'énergie cinétique.

Nous utiliserons souvent le théorème d'équipartition pour obtenir rapidement une évaluation de grandeurs moléculaires et pour juger du résultat de la compétition entre les effets d'organisation moléculaire dus aux interactions intermoléculaires et les effets de désorganisation dus aux mouvements thermiques.

#### F.6 Champ électromagnétique

**Points clés** Une radiation électromagnétique est caractérisée par sa direction de propagation, sa longueur d'onde, sa fréquence ou son nombre d'onde, et son état de polarisation.

La lumière est une forme de rayonnement électromagnétique. En physique classique, une radiation est perçue comme un **champ électromagnétique**, une perturbation oscillante électrique et magnétique qui se propage sous forme d'une onde harmonique dans le vide<sup>7</sup>. L'onde se propage à une vitesse constante, appelée *vitesse de la lumière*, c, qui est égale environ à  $3 \times 10^8$  m·s<sup>-1</sup>. Comme son nom l'indique, un champ électromagnétique a deux

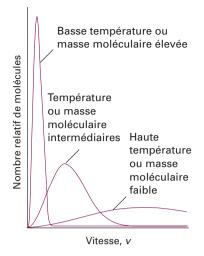
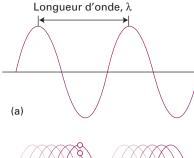


Fig. F.7 Distribution des vitesses moléculaires en fonction de la température et de la masse molaire. Notons que la vitesse la plus probable (correspondant au pic) augmente quand la température s'accroît ou quans la masse molaire diminue. Simultanément, la courbe s'étale.

**Travail interactif** Représenter graphiquement différentes

distributions en gardant la masse molaire constante et égale à  $100~{\rm g\cdot mol^{-1}}$ , mais en faisant varier la température entre  $200~{\rm K}$  et  $2\,000~{\rm K}$ . b) Utiliser un logiciel de mathématique ou l'appliquette du *Living Graph* du site sur la toile de cet ouvrage pour calculer la proportion de molécules ayant des vitesses comprises entre  $100~{\rm m\cdot s^{-1}}$  et  $200~{\rm m\cdot s^{-1}}$  à  $300~{\rm K}$  et  $1\,000~{\rm K}$ . c) Donner une interprétation moléculaire de vos observations.

<sup>&</sup>lt;sup>7</sup> N.d.t.: On distingue fréquemment les termes « rayonnement » et « radiation ». Une radiation est monochromatique ; un rayonnement comporte un ensemble continu de radiations. On utilise aussi de préférence le terme « radiation » dans le cas d'un rayonnement thermique, même s'il est polychromatique. Les termes de grandeurs physiques associées à un rayonnement ou à une radiation diffèrent donc sensiblement, par exemple, « flux d'énergie radiante » et « flux d'énergie rayonnante », « intensité de radiation » et « intensité de rayonnement », etc. Les adjectifs « rayonnant » ou « radiant » sont généralement préférés à « rayonné », car ce dernier (suivi de *par*) suggère qu'il s'agit toujours de l'énergie émise par une source identifiée (un laser, par exemple) (cf. *Grandeurs, unités et symboles de la chimie physique*).



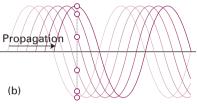


Fig. F.8 (a) La longueur d'onde,  $\lambda$  d'une onde est la distance séparant deux maxima successifs. (b) L'onde se déplace vers la droite à la vitesse c. En un point donné, l'amplitude instantanée de l'onde effectue un cycle complet (les six petits cercles indiquent les intensités sur la moitié d'un cycle), et la fréquence,  $\nu$ , est le nombre de cycles par seconde enregistrés en ce point. La longueur d'onde et la fréquence sont des grandeurs reliées par l'équation  $\lambda \nu = c$ .

Bonne pratique On entend souvent certaines personnes parler « d'une fréquence de *x* nombres d'onde ». Elles font une double erreur. Tout d'abord, « fréquence » et « nombre d'onde » sont deux grandeurs physiques observables distinctes, exprimées en unités différentes, qui doivent être distinguées ; ensuite, le « nombre d'onde » est une grandeur et non pas une unité ; sa dimension est 1/(longueur) et elle est couramment exprimée en inverses de centimètre, cm<sup>-1</sup>.

composantes, un **champ électrique** qui agit sur des particules chargées (immobiles ou en mouvement) et un **champ magnétique** qui n'agit que sur les particules chargées en mouvement. Le champ électromagnétique, comme toute onde périodique, est caractérisé par une **longueur d'onde**,  $\lambda$  (lambda), qui correspond à la distance entre deux crêtes voisines de l'onde, et sa **fréquence**,  $\nu$  (nu), c'est-à-dire le nombre de fois par seconde que le champ en un point donné retrouve sa valeur initiale (figure F.8) ; la fréquence se mesure en hertz (1 Hz = 1 s<sup>-1</sup>). Longueur d'onde et fréquence sont reliées par l'équation

$$\lambda v = c \tag{F.12}$$

Plus la longueur d'onde est courte, plus la fréquence est élevée. Les caractéristiques d'une onde peuvent également être décrites par le **nombre d'onde**,  $\tilde{V}$  (nu tilde) du rayonnement, avec

$$\tilde{V} = \frac{V}{c} = \frac{1}{\lambda} \tag{F.13}$$

Un nombre d'onde peut être interprété comme le nombre de longueurs d'onde complètes sur une longueur donnée. Les nombres d'onde sont habituellement exprimés en cm<sup>-1</sup>, de sorte qu'un nombre d'onde de 5 cm<sup>-1</sup> indique qu'il y a 5 longueurs d'onde complètes dans 1 cm. Une longueur d'onde typique d'une radiation électromagnétique du spectre visible est d'environ 15 000 cm<sup>-1</sup>, correspondant à 15 000 longueurs d'onde complètes pour chaque centimètre. La figure F.9 représente la classification des champs électromagnétiques suivant la fréquence ou la longueur d'onde.

Une radiation électromagnétique est **polarisée rectilignement** (ou *polarisée dans un plan*) quand les champs électrique et magnétique oscillent chacun dans un seul plan (figure F.10). Le plan de polarisation peut être orienté dans n'importe quelle direction autour de la direction de propagation, le champ électrique et le champ magnétique étant tous deux perpendiculaires à cette direction (et perpendiculaires entre eux). L'autre mode se polarisation est la **polarisation circulaire**, dans laquelle les champs électrique et magnétiques tourne autour de la direction de propagation soit dans la sens des aiguilles d'onde montre soit dans le sens inverse tout en restant perpendiculaire à cet axe et entre eux.

Dans la théorie électromagnétique en mécanique classique, l'intensité d'une radiation électromagnétique<sup>8</sup> est proportionnelle au carré de l'amplitude de l'onde. Par exemple, le principe des détecteurs utilisés en spectroscopie repose sur une interaction entre le champ électrique de la radiation incidente et le dispositif de détection, de sorte que les intensités mesurées sont proportionnelles au carré de l'amplitude des ondes.

#### F.7 Unités

**Points clés** a) Une valeur de grandeur physique est exprimée sous la forme du produit d'une valeur numérique et d'une unité. (b) Dans le système international d'unités (SI), les unités sont formées à partir de sept unités de base, et toutes les autres grandeurs physiques peuvent s'exprimer en combinant ces grandeurs physiques et être présentées en unités dérivées.

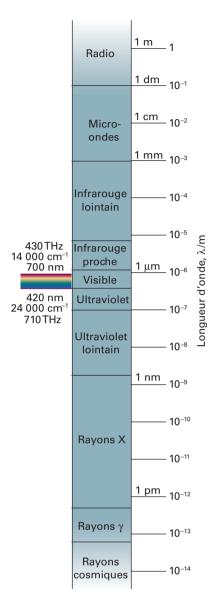
Une valeur de grandeur physique peut être exprimée sous la forme suivante :

Grandeur physique = valeur numérique × unité

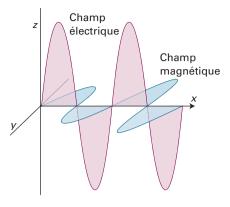
Par exemple, une longueur (l) peut être présentée comme l = 5,1 m s'il est observé qu'elle est 5,1 fois plus grande que l'unité définie qu'est le mètre (1 m). Les unités sont traitées comme des quantités algébriques ; elles peuvent être multipliées et divisées. Aussi une même longueur peut-elle être présentée sous la forme l/m = 5,1. Les symboles des grandeurs physiques sont toujours en italique (lettre penchée ; V pour le volume, mais non pas V), y compris les symboles de l'alphabet grec (ainsi,  $\mu$  pour un moment électrique dipolaire, et non pas  $\mu$ ), mais certaines de polices de caractères ne le permettent pas toujours.

Dans le **Système international d'unités** (SI), les unités sont formées à partir des sept **unités de base** énumérées dans le tableau F.1. Toutes les autres grandeurs sont des grandeurs

<sup>&</sup>lt;sup>8</sup> N.d.t : Ce terme doit être pris ici dans un sens large, non clairement défini dans le cadre de la terminologie des rayonnements électromagnétiques (*Gold Book* ; *Green Book*, *Grandeurs*, *unités et symboles de la chimie physique*, p. 34 et 35 et *Brochure sur le SI*, p. 29).



**Fig. F.9** Les différents domaines du spectre électromagnétique. Les limites des domaines ne sont qu'approximatives.



**Fig. F.10** Une radiation électromagnétique est une onde composée d'un champ électrique et d'un champ magnétique, tous deux perpendiculaires à la direction de propagation (ici l'axe *x*) et l'un par rapport à l'autre. On représente ici une onde polarisée rectilignement (polarisée dans un plan), avec les champs électrique et magnétique oscillant respectivement dans les plans *xz* et *xy*.

<b>Tableau F.1</b> Les unités SI de base						
Grandeur physique Symbole Unité de base						
Longueur	1	mètre, m				
Masse	m	kilogramme, kg				
Temps	t	seconde, s				
Intensité de courant électrique	I	ampère, A				
Température thermodynamique	T	kelvin, K				
Quantité de matière	n	mole, mol				
Intensité lumineuse	$I_{ m v}$	candela, cd				

Tableau F.2   Exemples d'unités dérivées						
Grandeur physique	Unité dérivée*	Nom et symbole				
Force	1 kg⋅m⋅s <sup>-2</sup>	newton, N				
Pression	$1 \text{ kg} \cdot \text{m}^{-1} \cdot \text{s}^{-2}$	pascal, Pa				
	$1 \text{ N} \cdot \text{m}^{-2}$					
Énergie	$1 \text{ kg} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{s}^{-2}$	joule, J				
	1 N⋅m					
	$1 \text{ Pa} \cdot \text{m}^3$					
Puissance	$1 \text{ kg} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{s}^{-3}$	watt, W				
	1 J⋅s <sup>-1</sup>					

<sup>\*</sup> L'expression formée à partir des unités de base figure en premier, suivie au-dessous des définitions équivalentes faisant intervenir des unités dérivées.

Tableau F.3	Préfixe	es SI								
Préfixe	у	z	a	f	p	n	μ	m	С	d
Nom	yocto	zepto	atto	femto	pico	nano	micro	milli	centi	déci
Facteur	$10^{-24}$	$10^{-21}$	$10^{-18}$	$10^{-15}$	$10^{-12}$	$10^{-9}$	$10^{-6}$	$10^{-3}$	$10^{-2}$	$10^{-1}$
Préfixe	da	h	k	M	G	T	P	E	Z	Y
Nom	déca	hecto	kilo	méga	giga	téra	péta	exa	zéta	yotta
Facteur	10	$10^{2}$	$10^{3}$	$10^{6}$	$10^{9}$	$10^{12}$	$10^{15}$	$10^{18}$	$10^{21}$	$10^{24}$

dérivées et peuvent être exprimées en fonction des grandeurs de base en utilisant des **unités dérivées**. Ainsi, un volume est de dimension (longueur)<sup>3</sup> et peut être exprimé sous la forme d'un multiple ou sous-multiple de l'unité dérivée, le mètre cube (1 m³). De même, une masse volumique, qui est de dimension masse/volume, peut être exprimée sous la forme d'un multiple du kilogramme par mètre cube ( $kg \cdot m^{-3}$ ).

Un certain nombre d'unités dérivées possèdent des noms et des symboles spéciaux. Les noms d'unités dérivées attribués en hommage à des auteurs sont écrits en minuscules (comme torr, joule, pascal et kelvin), mais leurs symboles commencent par une majuscule (comme Torr, J, Pa et K). Les unités citées dans le tableau F.2 figurent parmi les plus importantes dans notre discipline.

Dans tous les cas (que ce soit une grandeur de base ou une grandeur dérivée), les unités peuvent être modifiées par un préfixe qui représente un facteur de 10 à une puissance positive ou négative (indiquant respectivement un multiple et un sous-multiple de 10). Les préfixes grecs des unités sont en romain (caractères droits) (comme dans  $\mu$ m; non pas  $\mu$ m). Le tableau F.3 fournit une liste de préfixes figurant parmi les plus courants. Comme exemples d'utilisation de ces préfixes, citons:

$$1 \text{ nm} = 10^{-9} \text{ m}$$
  $1 \text{ ps} = 10^{-12} \text{ s}$   $1 \text{ umol} = 10^{-6} \text{ mol}$ 

Le kilogramme (kg) est un cas particulier. En effet, bien qu'il soit une unité de base, il est considéré comme égal à  $10^3$  g, et les préfixes sont attachés au gramme (comme dans  $1 \text{ mg} = 10^{-3} \text{ g}$ ). Les puissances affectées aux unités s'appliquent aux préfixes, aussi bien qu'aux unités qu'elles modifient. Par exemple :

$$1 \text{ cm}^3 = 1 \text{ (cm)}^3 = 1 (10^{-2} \text{ m})^3 = 10^{-6} \text{ m}^3$$

Notons que 1 cm<sup>3</sup> n'a pas la même signification que 1 c(m<sup>3</sup>). Quand on effectue des calculs, il est généralement préférable d'écrire la valeur numérique d'une grandeur en introduisant des puissances de 10.

Un certain nombre d'unités en dehors du Système international d'unités sont largement utilisées. Certaines sont exactement égales à des multiples ou des sous-multiples d'unités SI. C'est le cas du *litre* (L), qui est exactement égal à 10<sup>3</sup> cm<sup>3</sup> (ou 1 dm<sup>3</sup>) et de l'atmosphère normale (atm), exactement 101,325 kPa. D'autres dépendent de valeurs de constantes fondamentales, celles-ci pouvant être modifiées à la suite de mesures plus exactes ou plus

**Tableau F.4** Exemples d'unités courantes en dehors du SI

Grandeur physique	Nom	Symbole de l'unité	Valeur*
Temps	minute	min	60 s
	heure	h	3 600 s
	jour	d	86 400 s
	année	a	31 556 952 s
Longueur	angström	Å	$10^{-10} \text{ m}$
Volume	litre	L, l	1 dm <sup>3</sup>
Masse	tonne	t	$10^3 \mathrm{kg}$
Pression	bar	bar	10 <sup>5</sup> Pa
	atmosphère normale	atm	101,325 kPa
Énergie	électronvolt	eV	$1,602\ 176\ 53 \times 10^{-19}\ s$
			96,485 31 kJ⋅mol <sup>-1</sup>

<sup>\*</sup>Toutes les valeurs de la dernière colonne sont exactes, à l'exception de celles entrant dans la définition de 1 eV, qui dépend de la valeur expérimentale de e, et de l'année, qui dépend de diverses considérations d'astronomie.

précises. C'est ainsi que l'électronvolt (eV), énergie acquise par un électron accéléré dans le vide par une différence de potentiel d'exactement 1 V, dépend de la valeur de la charge électrique élémentaire ; le facteur de conversion est actuellement le suivant (depuis 2008) :  $1 \text{ eV} = 1,602\,176\,53\times10^{-19}\,\text{J}$ . Le tableau F.4 donne les facteurs de conversion pour un certain nombre de ces unités d'intérêt pratique.

#### **Exercices**

#### F.1 Atomes

F1.1 a) Décrire brièvement le modèle nucléaire de l'atome.

**F1.1 b)** Définir les termes numéro atomique, nombre de nucléons et nombre de masse.

**F1.2 a)** Écrire la configuration électronique à l'état fondamental d'un élément a) du groupe 2, b) du groupe 15 du tableau périodique des éléments.

**F1.2 b)** Écrire la configuration électronique à l'état fondamental d'un élément a) du groupe 3, b) du groupe 5, c) du groupe 13 du tableau périodique des éléments.

**F1.3 a)** Quels sont les nombres d'oxydation des éléments dans a)  $MgCl_2$ , b) FeO, c)  $Hg_2Cl_2$ ?

**F1.3 b)** Quels sont les nombres d'oxydation des éléments dans a)  $CaH_2$ , b)  $CaC_2$ , c)  $LiN_3$ ?

**F1.4 a)** Où se situent les métaux et les non-métaux dans le tableau périodique des éléments ?

**F1.4 b)** Où se situent les métaux de transition, les lanthanides et les actinides dans le tableau périodique des éléments ?

#### F.2 Molécules

**F2.1 a)** Décrire brièvement ce que signifie une liaison simple et une liaison multiple.

**F2.1 b)** Trouver une molécule ayant a) un, b) deux, c) trois doublets libres sur l'atome central.

**F2.2 a)** Écrire la formule de Lewis de a) SO<sub>3</sub><sup>2-</sup>, b) XeF<sub>4</sub>, c) P<sub>4</sub>.

**F2.2 b)** Écrire la formule de Lewis de a)  $O_3$ , b)  $ClF_3^+$ , c)  $N_3^-$ .

**F2.3 a)** Résumer les principaux aspects de la théorie RPECV/*VSEPR* de la géométrie moléculaire.

F2.3 b) Trouver quatre composés hypervalents.

**F2.4 a)** Utiliser la théorie RPECV/VSEPR pour prévoir la structure de a)  $PCl_3$ , b)  $PCl_5$ , c)  $XeF_2$ , d)  $XeF_4$ .

**F2.4 b)** Utiliser la théorie RPEV/VSEPR pour prévoir la structure de a)  $H_2O_2$ , b) FSO $_3^-$ , c) KrF $_2$ , d) PCl $_4^+$ .

**F2.5 a)** Indiquer la polarité (par des charges partielles  $\delta$ + et  $\delta$ -) de la liaison a) C-Cl, b) P-H, c) N-O.

**F2.5 b)** Indiquer la polarité (par des charges partielles  $\delta$ + et  $\delta$ -) de la liaison a) C-H, b) P-S, c) N-Cl.

**F2.6 a)** Les molécules a)  $\rm CO_2$ , b)  $\rm SO_2$ , c)  $\rm N_2O$ , d)  $\rm SF_4$  sont-elles à votre avis polaires ou apolaires ?

**F2.6 b)** Les molécules a)  $O_3$ , b)  $XeF_2$ , c)  $NO_2$ , d)  $C_6H_{14}$  sont-elles à votre avis polaires ou apolaires ?

**F2.7 a)** Classer les molécules de *l'Exercice F2.6a* par ordre de moment dipolaire croissant.

**F2.7 b)** Classer les molécules de *l'Exercice F2.6b* par ordre de moment dipolaire croissant.

#### F.3 La matière au niveau macroscopique

**F3.1 a)** Comparer les propriétés des états solide, liquide et gazeux de la matière.

**F3.1 b)** Comparer les propriétés des états condensé et gazeux de la matière.

**F3.2 a)** Classer les grandeurs suivantes en propriétés extensives et intensives : a) masse, b) masse volumique, c) température, d) nombre volumique.

**F3.2 b)** Classer les grandeurs suivantes en propriétés extensives et intensives : a) pression, b) capacité calorifique massique, c) poids, d) molalité.

**F3.3 a)** Calculer a) la quantité de matière de  $C_2H_5OH$  (en moles) et b) le nombre de molécules présentes dans 25,0 g d'éthanol.

**F3.3 b)** Calculer a) la quantité de matière de  $C_6H_{12}O_6$  (en moles) et b) le nombre de molécules présentes dans 5,0 g de glucose.

F3.4 a) Exprimer une pression de 1,45 atm a) en pascals, b) en bars.

F3.4 b) Exprimer une pression de 222 atm a) en pascals, b) en bars.

**F3.5 a)** Convertir la température de 37 °C du sang dans l'échelle Kelvin.

**F3.5 b)** Convertir le point d'ébullition de 90,18 K du dioxygène dans l'échelle Celsius.

**F3.6 a)** L'équation F.2 est une relation entre les échelles Kelvin et Celsius. Écrire l'expression équivalente entre les échelles Fahrenheit et Celsius et l'utiliser pour exprimer en degrés Fahrenheit le point d'ébullition de l'éthanol (78,5 °C).

**F3.6 b)** L'échelle Rankine est une version de la température thermodynamique, dans laquelle les degrés Rankine (°R) sont de même écartement que les degrés Fahrenheit. Écrire une relation entre les échelles Rankine et Celsius et l'utiliser pour exprimer le point de fusion de la glace en degrés Rankine.

F3.7 a) On a trouvé qu'un échantillon de dihydrogène gazeux exerçait une pression de 110 kPa pour une température de 20,0 °C. Quelle valeur de la pression attend-on pour une température de 7,0 °C?

**F3.7 b)** On a trouvé qu'un échantillon de 325 mg de néon occupait 2,00 dm³ pour une température de 20,0 °C. Utiliser l'équation des gaz parfaits pour calculer la pression du gaz.

#### F.4 L'énergie

F4.1 a) Définir l'énergie et le travail.

F4.1 b) Qu'est-ce qui différencie l'énergie cinétique et l'énergie potentielle.

**F4.2 a)** Considérons un volume de 25 dm³ de l'atmosphère qui, à 20 °C, contient environ 1,0 mol de molécules. En prenant une masse molaire moyenne de 29 g · mol $^{-1}$  et une vitesse moléculaire moyenne de 400 m · s $^{-1}$ , estimer l'énergie cinétique emmagasinée dans ce volume d'air.

**F4.2 b)** Calculer l'énergie minimale qu'un oiseau d'une masse de 25 g doit consacrer pour atteindre une hauteur de 50 m.

**F4.3 a)** L'énergie potentielle d'une charge  $Q_1$  en présence d'une autre charge  $Q_2$  peut s'exprimer en fonction du *potentiel électrostatique*,  $\phi$  (phi) par l'équation

$$V = Q_1 \phi \qquad \qquad \phi = \frac{Q_2}{4\pi\varepsilon_0 r}$$

Les unités de potentiel sont des joules par coulomb, J · C^{-1}, si bien que, quand  $\phi$  est multiplié par la charge en coulombs, le résultat est exprimé en joules. La combinaison joules par coulomb intervient fréquemment et est appelée volt (V), avec 1 V = 1 J · C^{-1}. Calculer le potentiel électrostatique dû aux noyaux en un point d'une molécule de LiH situé à 200 pm du noyau Li et à 150 pm du noyau H.

**F4.3 b)** Porter sur un graphique le potentiel électrostatique dû aux noyaux en un point équidistant des noyaux d'une paire d'ions Na<sup>+</sup>Cl<sup>-</sup> (la distance

entre les noyaux est de 283 pm) quand le point s'approche de l'infini jusqu'au point médian entre les noyaux.

### F.5 Relation entre propriétés moléculaires et propriétés macroscopiques

F5.1 a) Que signifie la quantification de l'énergie ?

**F5.1 b)** Dans quelles conditions les effets de la quantification sont-ils les plus importants pour des systèmes microscopiques ?

**F5.2 a)** L'unité 1 électronvolt (1 eV) est définie comme l'énergie qu'acquiert un électron lorsqu'il traverse une différence de potentiel de 1 V. Supposons deux états dont les énergies diffèrent de 1 eV. Quel est le rapport de leurs populations à a) 300 K, b) à 3000 K)?

**F5.2 b)** Considérons deux états dont les énergies diffèrent de 1,0 eV. Que peut-on dire de leurs populations respectives quand T = 0 et quand la température est infinie ?

F5.3 a) Quelles sont les hypothèses de la théorie cinétique moléculaire ?

**F5.3 b)** Quelles sont les principales caractéristiques de la distribution de Maxwell des vitesses ?

F5.4 a) Suggérer une raison du fait que la plupart des molécules subsistent sur de longues périodes à la température ambiante.

**F5.4 b)** Suggérer une raison du fait que les vitesses des réactions chimiques augmentent généralement avec la température.

F5.5 a) Calculer la rapport entre les vitesses moléculaires moyennes de  $\rm N_2$  dans l'air à 0 °C et 40 °C.

**F5.5 b)** Calculer le rapport entre les vitesses moléculaires moyennes de  $CO_2$  dans l'air à 20 °C et 30 °C.

**F5.6 a)** Utiliser le théorème d'équipartition pour calculer la contribution du mouvement de translation à l'énergie totale de 5,0 g d'argon à 25 °C.

**F5.6 b)** Utiliser le théorème d'équipartition pour calculer la contribution du mouvement de translation à l'énergie totale de 10,0 g d'hélium à 30 °C.

**F5.7 a)** Utiliser le théorème d'équipartition pour calculer l'énergie totale de 10,0 g de a) dioxyde de carbone, b) de méthane à 20 °C ; prendre en compte les mouvements de translation et de rotation mais pas ceux de vibration.

**F5.7 b)** Utiliser le théorème d'équipartition pour calculer l'énergie totale de 10,0 g de plomb à 20 °C en prenant en compte les vibrations des atomes.

#### F.6 Champ électrique

**F6.1 a)** Exprimer en fréquence une longueur d'onde de 230 nm.

**F6.1 b)** Exprimer en fréquence une longueur d'onde de 720 nm.

**F6.2 a)** Exprimer en nombre d'onde une fréquence de 560 THz.

**F6.2 b)** Exprimer en nombre d'onde une fréquence de 160 MHz.

**F6.3 a)** Une station radio émet à une fréquence de 91,7 MHz. Quelle est a) la longueur d'onde d'émission, b) le nombre d'onde de la radiation.

**F6.3 b)** Une technique spectroscopique donnée utilise une radiation microondes d'une longueur d'onde de 3,0 cm. Quelle est a) la longueur d'onde, b) la fréquence de la radiation.

#### F.7 Unités

**F7.1 a)** Exprimer en mètres cubes un volume de 1,45 cm<sup>3</sup>.

**F7.1 b)** Exprimer en centimètres cubes un volume de 1,45 dm<sup>3</sup>.

**F7.2 a)** Exprimer en kilogrammes par mètre cube une masse volumique de  $11.2~{\rm g\cdot cm^{-3}}$ .

- **F7.2 b)** Exprimer en kilogrammes par mètre cube une masse volumique de  $1,12~{\rm g\cdot dm^{-3}}.$
- F7.3 a) Exprimer l'unité pascal par joule en unités de base du SI.
- **F7.3 b)** Exprimer l'unité (joule)<sup>2</sup> par (newton)<sup>3</sup> en unités de base du SI.
- **F7.4 a)** La grandeur dérivée kT/hc apparaît parfois en chimie physique. Calculer sa valeur à 298 K en inverse de centimètre (cm<sup>-1</sup>).
- **F7.4 b)** La grandeur dérivée kT/e apparaît parfois en chimie physique. Calculer sa valeur à 298 K en milliélectronvolts (meV).
- **F7.5 a)** Sachant que  $R=8,3144~\rm J\cdot K^{-1}\cdot mol^{-1}$ , exprimer R en décimètres cubes atmosphères par kelvin et par mole.

- **F7.5 b)** Sachant que  $R = 8,3144 \text{ J} \cdot \text{K}^{-1} \cdot \text{mol}^{-1}$ , exprimer R en pascals centimètres cubes par kelvin et par molécule.
- **F7.6 a)** Convertir 1 dm<sup>3</sup> · atm en joules.
- F7.6 b) Convertir 1 J en litres-atmosphères.
- **F7.7 a)** Quelles sont les unités SI de  $e^2/\varepsilon_0 r^2$ ? Exprimer les en a) unités de base, b) en unités comportant des newtons. Prendre les valeurs des constantes physiques fondamentales en deuxième de couverture.
- **F7.7 b)** Quelles sont les unités SI de  $\mu_{\rm B}^{2}/\mu_0 r^3$ , où  $\mu_{\rm B}$  est le magnéton de Bohr ( $\mu_{\rm B}=e\hbar/2m_{\rm e}$ ) et  $\mu_0$  la constante magnétique (perméabilité du vide) ? Exprimer les en a) unités de base, b) en unités comportant des joules. Prendre les valeurs des constantes physiques fondamentales en deuxième de couverture.



Dans cette première partie de l'ouvrage, on trouvera les concepts nécessaires à l'étude des équilibres en chimie. Un équilibre peut correspondre tout autant à un changement physique — un changement des variables d'état d'un système ou un changement d'état physique d'un corps tel qu'une fusion ou une vaporisation — ou à un changement chimique — une réaction chimique ou électrochimique —. L'étude est menée sous celui de la thermodynamique et, plus particulièrement, sous l'angle de l'enthalpie et de l'entropie. Nous verrons qu'en introduisant la notion de potentiel chimique des espèces on parvient à n'avoir qu'une seule approche des équilibres — qu'ils correspondent à des changements physiques ou chimiques — et à connaître la direction de leur évolution thermodynamiquement favorable. Les chapitres de cette première partie traitent des propriétés macroscopiques de la matière ; ceux de la deuxième montreront comment ces propriétés découlent du comportement des atomes individuels.

1 Propriétés des gaz

Bases mathématiques 1 : Différentiation et intégration

2 Le premier principe

Bases mathématiques 2 : Dérivées partielles

- 3 Le deuxième principe
- 4 Changements d'état physique des corps purs
- 5 Les mélanges simples
- 6 L'équilibre chimique

# Propriétés des gaz



Ce chapitre traite des propriétés des gaz que l'on utilisera tout au long de cet ouvrage. On étudiera pour commencer la version idéalisée d'un gaz, un gaz parfait, et l'on montrera comment son équation d'état peut être établie expérimentalement. On verra ensuite comment les propriétés des gaz réels diffèrent de celles d'un gaz parfait et l'on établira des équations d'état permettant de les décrire.

L'état gazeux est l'état physique le plus simple de la matière. Sous la forme d'un gaz, la matière remplit complètement le récipient qu'elle occupe. Nous nous limiterons d'abord aux gaz purs, mais nous verrons plus loin dans ce chapitre que les mêmes idées et les mêmes équations s'appliquent aussi aux mélanges.

### **Gaz parfaits**

Il est commode de se représenter un gaz comme un ensemble de molécules (ou d'atomes) animées d'un mouvement aléatoire continuel à des vitesses moyennes qui augmentent avec la température. Un gaz diffère d'un liquide en ce que, sauf au moment des collisions, les molécules d'un gaz sont largement séparées les unes des autres et se déplacent sur des trajectoires qui, en gros, ne sont pas modifiées par les forces intermoléculaires.

#### 1.1 État physique d'un système gazeux

**Points clés** Chaque substance est décrite par une équation d'état. a) La pression, une force divisée par une surface, constitue un critère de l'état d'équilibre de systèmes aptes à changer de volume. b) La pression est mesurée à l'aide d'un baromètre. c) À travers le principe zéro de la thermodynamique, la température constitue un critère d'équilibre thermique.

L'état physique d'un système¹ constitué d'un échantillon de matière dans des conditions physiques données est défini par des grandeurs physiques ; deux échantillons pour lesquels les grandeurs physiques sont les mêmes se trouvent dans le même état. On spécifie l'état d'un système constitué d'un gaz pur, par exemple, en donnant ses *variables d'état* (ou *grandeurs d'état*), son volume, V, la quantité de matière, n, la pression, p, et la température, T. Il a toutefois été établi expérimentalement qu'il suffit de connaître trois de ces variables pour que la quatrième soit fixée. L'expérience a montré en effet que chaque substance² est décrite par une **équation d'état**, équation qui relie ces quatre variables entre elles.

Une équation d'état a la forme générale suivante :

$$p = f(T, V, n)$$

Forme générale d'une équation d'état (1.1)

<sup>1</sup> N.d.t.: Les auteurs utilisent ici la notion d'« état physique d'une substance », mais nous avons renoncé à cette dénomination car elle désigne le plus souvent en français l'état (physique) solide, liquide ou gazeux dans lequel se trouve la matière. Le terme « état physique d'un système » est utilisé dans le même sens qu'ici par de nombreux auteurs ; citons, notamment I. Prigogine et D. Kondepudi, *Thermodynamique, des moteurs thermiques aux structures dissipatives*, traduit de l'anglais par S. Pahaut, Odile Jacob, éd., Paris (1999).

#### **Gaz** parfaits

- **1.1** État physique d'un système gazeux
- **1.2** Lois des gaz
- P1.1 Prolongements en science de l'environnement : Lois des gaz et météorologie

#### Gaz réels

- **1.3** Interactions moléculaires
- **1.4** Équation de van der Waals

Liste des équations clés

Questions de réflexion

**Exercices** 

Problèmes

<sup>&</sup>lt;sup>2</sup> N.d.t.: Le terme « substance » est généralement utilisé en français dans un sens très large (« toute sorte de matière », Dictionnaire de l'Académie française, 8° édition). Il peut se rapporter à un corps pur, simple ou composé, ou à un mélange, et cela contrairement à l'anglais, où il a davantage le sens de corps pur (Gold Book). Dans le premier cas, nous utiliserons de préférence, selon la situation, les termes mieux appropriés de « corps » ou d'« espèce chimique », ce dernier terme ayant été clairement défini par l'UICPA (Gold Book) et dans France Terme. La thermodynamique ne s'intéressant généralement pas qu'à des corps purs, mais aussi à des mélanges (par exemple, à l'air), dans chapitre et le suivant, nous emploierons le plus souvent le terme « substance », sauf lorsqu'il s'agira nécessairement de corps purs.

qui nous dit qu'à des valeurs connues de n, T et V pour une substance donnée ne correspond qu'une seule pression. Chaque substance est décrite par sa propre équation d'état, mais on ne connaît la forme explicite de l'équation que dans quelques rares cas. L'équation d'état d'un « gaz parfait » en est un exemple très important ; elle est de la forme p = nRT/V, où R est une constante (section F.3). Une grande partie de la suite de ce chapitre est consacrée à l'examen de l'origine de cette équation d'état et de ses applications.

#### a) Pression

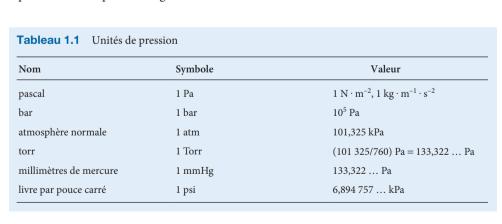
La **pression** est définie comme une force divisée par l'aire de la surface sur laquelle elle s'applique, soit :

$$p = \frac{F}{S}$$
 Définition de la pression [1.2]

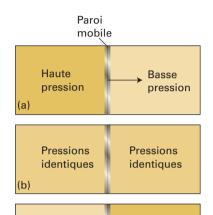
C'est-à-dire que plus la force s'exerçant sur une surface donnée est grande, plus la pression est forte. Les chocs incessants des molécules sur les parois du récipient sont à l'origine de la force exercée par un gaz. Les collisions sont si nombreuses qu'elles exercent une force globalement constante, ressentie comme une pression constante. L'unité SI de pression, le *pascal* (Pa, 1 Pa = 1 N · m<sup>-2</sup>) a été introduite en section F.7. Comme nous l'avons vu, d'autres unités sont encore largement utilisées utilisées (tableau 1.1). Une pression de 1 bar est la **pression standard**<sup>3</sup> pour présenter des données numériques ; elle est désignée par  $p^{\circ}$ .

*Autocontrôle 1.1* Calculer la pression (en pascals et en atmosphères normales) qu'exerce sur le globe terrestre une masse de 1,0 kg portant sur la pointe d'une épingle dont l'aire est de  $1,0 \times 10^{-2}$  mm² de surface. *Indication*: La force de gravité qu'exerce une masse m à la surface de la Terre est égale à mg, où g est l'accélération due à la pesanteur (voir la deuxième de couverture de l'ouvrage quant à sa valeur officielle). [0,98 Gpa; 9,7 ×  $10^3$  atm]

Considérons deux gaz dans des compartiments séparés par une paroi mobile (figure 1.1). Le gaz dont la pression est la plus forte tend à comprimer le gaz dont la pression est la plus faible (réduire son volume). La pression du premier va baisser à mesure qu'il se détend et celle du deuxième va s'élever par compression. Il arrivera un moment où les deux pressions deviendront égales, et la paroi n'aura plus tendance à se déplacer. Cette condition d'égalité des pressions des deux côtés de la paroi mobile (ou piston) correspond à un état d'équilibre mécanique entre les deux gaz. C'est ainsi que pour un gaz contenu dans une enceinte séparée d'une autre par une paroi mobile, la mesure de sa pression permettra de savoir s'il est en équilibre mécanique avec le gaz contenu dans l'autre enceinte.



<sup>&</sup>lt;sup>3</sup> N.d.t.: Bien que l'UICPA recommande depuis 1982 la pression de 1 bar comme pression de référence pour la présentation des données et leur traitement, on utilise souvent encore la pression de 1 atm, souvent appelée spécifiquement « pression normale », réservant le terme « pression standard » à la pression de 1 bar. Bien que le BIPM, dans ses dernières recommandations (*Brochure sur le SI*, section 4.1, tableau 8, note (*a*)), ne fasse pas la distinction entre « pression normale » et « pression standard », le terme « pression standard » a été adopté dans *Grandeurs*, *unités et symboles de la chimie physique*, l'appellation « pression normale » étant réservée à la pression de 1 atm.



Haute

pression

Fig. 1.1 Une paroi mobile séparant une zone de forte pression d'une zone de faible pression tend à se déplacer, comme dans (a) ou (c). Si les deux pressions sont égales, la paroi reste immobile (b). Cette dernière situation est l'expression d'un équilibre mécanique entre deux régions de l'espace.

Basse

(c)

pression

#### b) Mesure de la pression

On mesure la pression exercée par l'atmosphère à l'aide d'un **baromètre**. Un baromètre (inventé par un élève de Galilée, Torricelli) était, dans sa version d'origine, composé d'un tube renversé, rempli de mercure et scellé à son extrémité supérieure. Quand la colonne de mercure est en équilibre mécanique avec l'atmosphère, la pression à sa base est égale à la pression exercée par l'atmosphère. Il s'ensuit que la hauteur de la colonne de mercure est proportionnelle à la pression extérieure.

#### Exemple 1.1 Calcul de la pression exercée par une colonne de liquide

Établir l'équation donnant la pression à la base d'une colonne de liquide de masse volumique  $\rho$  (rho) et de hauteur h à la surface de la Terre. La pression exercée par une colonne de liquide est communément appelée « pression hydrostatique ».

**Méthode** Utiliser l'équation de définition de la pression (équation 1.2) avec F = mg. Pour calculer F on a besoin de connaître la masse m de la colonne de liquide, sa masse volumique  $\rho$  multipliée par son volume, V, soit  $m = \rho V$ . La première étape consiste donc à calculer le volume de la colonne cylindrique de liquide.

**Réponse** Soit *A* l'aire de la section de la colonne ; son volume est égal à *Ah* et sa masse à  $m = \rho Ah$ . La force exercée à sa base par cette colonne s'écrit :

$$F = mg = \rho Ahg$$

et la pression à la base de la colonne est égale à

$$p = \frac{F}{A} = \frac{\rho A g h}{A} = \rho g h$$
 Pression hydrostatique (1.3)

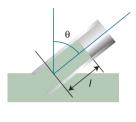
Notons que la pression hydrostatique est indépendante de la forme et de la section de la colonne. La masse de celle-ci augmente avec l'aire de la section, mais, comme l'aire sur laquelle s'exerce la force augmente aussi, les deux effets se compensent.

**Autocontrôle 1.2** Établir l'expression de la pression à la base d'une colonne de liquide de longueur l, inclinée d'un angle  $\theta$  par rapport à la verticale (1).  $[p = \rho gl \cos \theta]$ 

Pour mesurer la pression d'un échantillon de gaz dans un récipient, on utilise une jauge de pression, système dont les propriétés électriques dépendent de la pression. On peut citer, la *jauge Bayard-Alpert*, dont le principe est fondé sur l'ionisation des molécules présentes dans le gaz, ce qui produit un courant d'ions dépendant de la pression, et le *manomètre capacitif*, dans lequel on suit la déformation d'un diaphragme en mesurant la capacité électrique du système. Des semi-conducteurs ayant des propriétés qui dépendent de la pression sont utilisés comme transducteurs dans des capteurs de pression.

#### c) Température

Le concept de température est né de l'observation qu'un changement d'état du système (un changement de volume, par exemple) peut se produire lorsque deux objets sont en contact (un métal chauffé au rouge plongé dans l'eau, par exemple). Nous verrons un peu plus loin (section 2.1) qu'on peut expliquer ce changement par l'existence d'un flux d'énergie sous forme de chaleur d'un objet à l'autre. La **température**, T, est la grandeur qui régit le sens du flux d'énergie traversant une paroi rigide, thermiquement conductrice. Si l'énergie passe de A à B quand ils sont en contact, on dit que A a une température supérieure à B (figure 1.2).



1

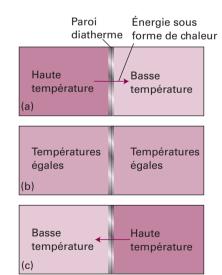
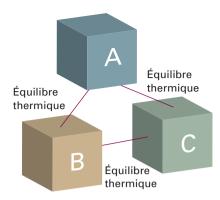


Fig. 1.2 Quand deux régions de l'espace à des températures différentes sont en contact au travers d'une paroi diatherme, il y a transfert d'énergie sous forme de chaleur de la région de température la plus haute à celle de température la plus basse, comme dans (a) et (c). Quand, au contraire, les deux régions sont à la même température, il n'y a pas de transfert d'énergie sous forme de chaleur (b). Cette dernière situation correspond à un équilibre thermique entre les deux régions.



**Fig. 1.3** L'expérience illustrant le principe zéro de la thermodynamique et la suivante : si un objet A est en équilibre thermique avec un objet B, lui-même en équilibre thermique avec un objet C, alors B est en équilibre thermique avec A.

Bonne pratique On écrit T = 0, et non pas T = 0 K, pour le degré zéro sur l'échelle de température thermodynamique. Il s'agit d'une échelle absolue, la plus basse température étant 0, quelles que soient les divisions de l'échelle (de même que l'on écrit p = 0 pour une pression nulle, quelle que soit l'unité utilisée, le bar ou le pascal, par exemple). En revanche, on écrit 0 °C, car l'échelle Celsius n'est pas une échelle absolue.

On verra qu'il est important de distinguer entre deux types de frontières séparant les objets. Une frontière est **diatherme** (thermiquement conductible ; du grec *dia*, à travers) si l'on observe un changement d'état du système quand on met en contact deux objets ayant des températures différentes. C'est le cas des parois d'un récipient métallique. Une frontière est dite **adiabatique** (thermiquement isolé ; du grec *adiabatos*, « qu'on ne peut traverser ») quand aucun changement ne se produit bien que les deux objets en contact soient à des températures différentes. Un vase de Dewar est un récipient à peu près adiabatique.

La température est une propriété qui permet de savoir si deux objets seraient en « équilibre thermique » si on les mettait en contact, avec entre eux une frontière diatherme. L'équilibre thermique est établi si aucun changement ne survient lorsque deux objets A et B sont en contact à travers une frontière diatherme. Considérons un objet A (imaginons un morceau de fer) en équilibre thermique avec un objet B (un morceau de cuivre), et supposons que B se trouve également en équilibre thermique avec un autre objet C (un flacon d'eau). On observe expérimentalement que A et C sont également en équilibre thermique quand on les met en contact (figure 1.3). De cette expérience découle le **principe zéro de la thermodynamique**:

Si A est en équilibre thermique avec B, et B en équilibre thermique avec C, alors C est aussi en équilibre thermique avec A.

Principe zéro de la thermodynamique

Le principe zéro justifie le concept de température et l'utilisation d'un dispositif permettant de la mesurer, un **thermomètre**. Supposons que B soit un tube capillaire en verre contenant un liquide, tel que du mercure, qui se dilate de façon appréciable quand la température augmente. Lorsque A est en contact avec B, la colonne de mercure de B a une certaine hauteur. D'après le principe zéro, si la colonne de mercure de B a la même hauteur quand elle est en contact avec un autre objet C, on peut alors dire qu'aucun changement des variables d'état de A et de C ne se produira quand ils seront mis en contact. De plus, la hauteur de la colonne de mercure peut servir à mesurer la température de A et de C.

À ses débuts (et de nos jours encore dans les laboratoires), la thermométrie reposait sur la relation entre la température et la hauteur d'une colonne de liquide, et la différence entre la hauteur observée quand le thermomètre était plongé dans la glace fondante puis dans l'eau bouillante était divisée en 100 niveaux appelés « degrés », la valeur 0 étant donnée au point le plus bas. Cette méthode a conduit à l'échelle Celsius de température. Dans le présent ouvrage, les températures de l'échelle Celsius sont désignées par  $\theta$  et exprimées en degrés Celsius (°C). Toutefois, les différents liquides se dilatant différemment, parfois de façon non uniforme dans un intervalle donné, les thermomètres construits en diverses matières n'affichaient pas les mêmes valeurs de température entre leurs points fixes. La pression d'un gaz peut, en revanche, être utilisée pour construire une échelle de température des gaz parfaits, pratiquement indépendante de l'identité du gaz. Cette échelle se révèle être identique à l'échelle de température thermodynamique que l'on introduira en section 3.2d, si bien que nous utiliserons désormais ce dernier terme pour éviter la multiplication des appellations. Sur l'échelle thermodynamique, les températures (symbole T) sont généralement exprimées en Kelvins, K. Les températures thermodynamiques et Celsius sont reliées par l'expression exacte suivante:

$$T/K = \theta/^{\circ}C + 273,15$$
 Définition de l'échelle Celsius (1.4)

Cette relation sert à présent à définir l'échelle Celsius à partir l'échelle Kelvin, plus fondamentale. Elle implique qu'une différence de température de 1 °C est équivalente à une différence de 1 K.

#### Brève illustration

Pour exprimer 25,00 °C en kelvins, on utilise l'équation 1.4 pour écrire :

$$T/K = (25,00 \text{ °C})/\text{°C} + 273,15 = 25,00 + 273,15 = 298,15$$

Les unités (dans ce cas, °C) s'éliminent de la même façon que des nombres. Dans cette façon d'écrire, qui découle de l'algèbre des grandeurs (en anglais, *quantity calculus*), la valeur que prend une grandeur physique, la température, par exemple, est le produit d'une valeur numérique (25,00) et d'une unité (1 °C) ; cf. section F.7. La multiplication par l'unité K des deux côtés de l'égalité donne T = 298,15 K.

#### 1.2 Lois des gaz

**Points clés** a) La loi des gaz parfaits, une loi limite à pression nulle, est la combinaison des lois de Boyle-Mariotte et de Charles, ainsi que du principe d'Avogadro. b) La théorie cinétique des gaz, selon laquelle les molécules se trouvent engagées dans un mouvement incessant et aléatoire, conduit à un modèle qui rend compte des lois des gaz et d'où découle une relation entre la vitesse moyenne et la température. c) Un mélange de gaz parfaits se comporte comme un gaz parfait unique ; ses constituants contribuent par leur pression partielle à la pression totale.

L'équation d'état d'un gaz à basse pression a été construite en combinant une série de lois empiriques.

#### (a) La loi des gaz parfaits

On suppose connues les lois des gaz suivantes :

**Loi de Boyle-Mariotte** : 
$$pV$$
 = constante, pour  $n$  et  $T$  constants (1.5)°

**Loi de Charles**: 
$$V = \text{constante} \times T$$
, pour  $n$  et  $p$  constants (1.6a)°

$$p = \text{constante} \times T$$
, pour  $n$  et  $V$  constants (1.6b)°

**Principe d'Avogadro**: 
$$V = \text{constante} \times n$$
, pour  $p$  et  $T$  constants (1.7)°

Les lois de Boyle-Mariotte et de Charles sont des exemples de **loi limite**, c'est-à-dire d'une loi qui n'est rigoureusement vraie que dans des conditions limites ; dans ce cas, lorsque  $p \to 0$ . Les équations qui ne sont vraies que dans ces conditions seront signalées, comme ci-dessus, par l'exposant ° à la suite du numéro de l'équation. Le principe d'Avogadro est souvent exprimé sous la forme : « dans les mêmes conditions de température et de pression, des volumes égaux de gaz contiennent le même nombre de molécules ». Sous cette forme, ce principe est d'autant plus justifié que  $p \to 0$ . Bien que ces relations ne soient strictement vraies que pour p = 0, on peut admettre qu'elles le sont raisonnablement pour des pressions habituelles ( $p \approx 1$  bar) ; elles sont largement utilisées dans toute la chimie.

Les variations de la pression d'un échantillon de gaz à mesure que le volume augmente ou diminue sont représentées sur la figure 1.4. Chaque courbe du graphique correspond à une même température, d'où son nom d'**isotherme**. D'après la loi de Boyle-Mariotte, les isothermes des gaz sont des hyperboles (courbes obtenues en traçant *y* en fonction de *x* quand *xy* = constante). Une autre description consiste à représenter la pression en fonction de l'inverse du volume (figure 1.5). Les variations linéaires du volume avec la température, exprimées par la loi de Charles, sont illustrées par la figure 1.6. Ces droites sont des exemples d'**isobares**, c'est-à-dire des courbes représentant la façon dont varie une grandeur donnée à pression constante. La figure 1.7 représente les variations linéaires de la pression en fonction de la température ; les courbes sont des **isochores**, c'est-à-dire des courbes donnant les variations d'une grandeur à volume constant.

Les observations empiriques traduites par les équations de 1.5 à 1.7 peuvent être regroupées en une seule expression.

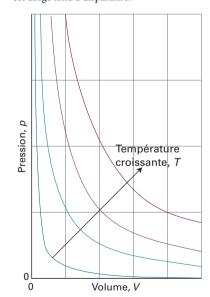
$$pV = \text{constante} \times nT$$

Bonne pratique Quand les calculs à l'aide d'une équation nécessitent que les unités soient spécifiées, il est recommandé, afin d'éviter toute ambiguïté, d'écrire (valeur de la grandeur)/ unités, ce qui donne un nombre sans dimension ; par exemple (25,00°C)/°C = 25,00, comme dans cette Brève illustration. Comme les nombres, les unités peuvent être multipliées ou s'annuler pour simplifier l'équation selon les règles ordinaires de l'algèbre.

#### Brève remarque

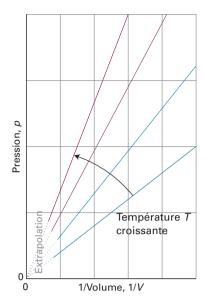
Le principe d'Avogadro est un principe et non pas une loi (bilan d'un savoir expérimental), car il dépend de la validité d'un modèle, en l'occurrence de l'existence de molécules. Bien qu'il n'y ait maintenant aucun doute quant à l'existence de molécules, cela reste un principe fondé sur un modèle et non pas une loi.

N.d.t.: En français, à côté du terme « loi d'Avogadro », le plus courant mais impropre, et de « principe d'Avogadro », on parlait fréquemment d'« hypothèse d'Avogadro », mais cet usage tend à disparaître.



**Fig. 1.4** Relation entre la pression et le volume d'une quantité donnée d'un gaz parfait à différentes températures. Chaque courbe est une hyperbole (pV = constante), appelée isotherme.

Travail interactif Étudier comment la pression de 1,5 mol de CO<sub>2</sub>(g) varie avec le volume lorsque ce gaz est comprimé à la température de a) 273 K, b) 373 K, de 30 dm<sup>3</sup> à 15 dm<sup>3</sup>.



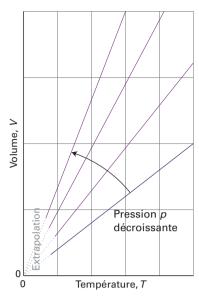
**Fig. 1.5** On obtient une droite quand, pour une quantité donnée d'un gaz, on porte la pression en fonction de 1/V à température constante.

**Travail interactif** Effectuer le même travail que pour le *Travail interactif* 1.4, mais en traçant *p* en fonction de 1/*V*.

Bonne pratique Pour examiner si une relation entre deux grandeurs est valable, il est toujours préférable d'en avoir une représentation graphique conduisant normalement à une droite, car il est plus facile de percevoir des écarts par rapport à une droite que par rapport à une courbe.

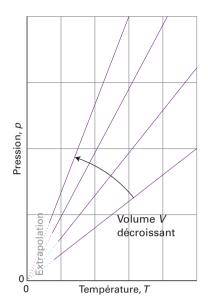
**Tableau 1.2** La constante des gaz, exprimée en diverses unités

R	
8,314 47	$J\cdot K^{-1}\cdot mol^{-1}$
$8,20574 \times 10^{-2}$	$dm^3 \cdot atm \cdot K^{-1} \cdot mol^{-1}$
$8,314\ 47 \times 10^{-2}$	$dm^3 \cdot bar \cdot K^{-1} \cdot mol^{-1}$
8,314 47	$Pa\cdot m^3\cdot K^{-1}\cdot mol^{-1}$
62,364	$dm^3 \cdot Torr \cdot K^{-1} \cdot mol^{-1}$
1,987 21	$cal \cdot K^{-1} \cdot mol^{-1}$



**Fig. 1.6** Variations du volume d'une quantité donnée d'un gaz en fonction de la température, à pression constante. Notons que, dans chaque cas, l'extrapolation aboutit à un volume nul à T = 0 ( $\theta = -273$  °C).

Travail interactif Étudier comment varie le volume de 1,5 mol de CO<sub>2</sub>(g) maintenu dans un récipient à la pression de a) 1,00 bar, b) 0,50 bar, en fonction de la température, lorsque le gaz est refroidi de 373 K à 273 K.



**Fig. 1.7** La pression varie linéairement avec la température à volume constant ; par extrapolation, elle tend vers zéro pour T = 0 ( $\theta = -273$  °C).

Travail interactif Étudier comment varie la pression de 1,5 mol de CO<sub>2</sub>(g) dans un récipient de a) 30 dm<sup>3</sup>, b) 15 dm<sup>3</sup> de volume, en fonction de la température, lorsque le gaz est refroidi de 373 K à 273 K.

Cette expression est en accord avec la loi de Boyle-Mariotte (pV = constante) lorsque n et T sont constants, avec les deux formes de la loi de Charles ( $p \propto T, V \propto T$ ) lorsque n et p ou V sont constants et avec le principe d'Avogadro ( $V \propto n$ ) lorsque p et T sont constants. On a trouvé trouve expérimentalement que la constante de proportionnalité est identique pour tous les gaz ; cette constante est désignée par R et appelée **constante des gaz**. Quant à l'expression finale,

$$pV = nRT$$
 Loi des gaz parfaits (1.8)°

elle est appelée **loi des gaz parfaits** (ou *équation d'état d'un gaz parfait*)<sup>4</sup>. C'est l'équation d'état approchée de tout gaz ; elle se vérifie d'autant mieux que la pression du gaz tend vers zéro. Un gaz obéissant exactement à l'équation 1.8, quelles que soient les conditions, est appelé gaz parfait (ou gaz idéal). Le comportement d'un gaz réel tend à se rapprocher de celui d'un gaz parfait lorsque la pression baisse, et il est exactement décrit par l'équation 1.8 dans la limite où  $p \to 0$ . On peut déterminer la constante des gaz R d'un gaz en calculant R = pV/nT lorsque la pression tend vers zéro (pour être sûr qu'il se comporte comme un gaz parfait). On peut toutefois obtenir une valeur plus précise en mesurant la vitesse du son dans un gaz à basse pression (l'argon en pratique) et en extrapolant sa valeur à pression nulle. Le tableau 1.2 récapitule les valeurs de R, exprimées en différentes unités.

La surface dessinée sur la figure 1.8 représente la pression calculée par l'équation 1.8 pour une quantité donnée d'un gaz parfait en fonction de son volume et de sa température thermodynamique ; elle décrit les seuls états possibles d'un gaz parfait : le gaz ne peut pas exister dans des états du système qui ne correspondent pas à des points de la surface dont les graphiques des figures 1.4, 1.5 et 1.6 représentent des coupes (figure 1.9).

<sup>4</sup> N.d.t.: En français, on utilise souvent le terme « équation des gaz parfaits », mais « loi des gaz parfaits » est plus rigoureux. L'équation des gaz parfaits est l'expression de la loi.

#### Exemple 1.2 Utilisation de l'équation des gaz parfaits

Au cours d'un processus industriel donné, on chauffe du diazote à 500 K dans un récipient de volume constant ; il entre dans le récipient à 100 atm et 300 K. Quelle serait la pression exercée à la température finale de 500 K s'il se comportait comme un gaz parfait ?

**Méthode** On s'attend à ce que la pression devienne plus forte par suite de l'augmentation de la température. L'équation des gaz parfaits sous la forme pV/nT = R implique que, puisqu'il y a changement de conditions d'un ensemble de valeurs à un autre, et que pV/nT est constant, les deux groupes de valeurs sont reliés par la « loi combinée des gaz », soit :

$$\frac{p_1 V_1}{n_1 T_1} = \frac{p_2 V_2}{n_2 T_2}$$
 Loi combinée des gaz (1.9)°

Cette expression est facilement réarrangée pour pouvoir calculer la grandeur inconnue (ici  $p_2$ ) à partir des grandeurs connues. Les données connues et inconnues sont présentées dans **2**.

**Réponse** En simplifiant par le volume (car  $V_1 = V_2$ ) et la quantité de matière (car  $n_1 = n_2$ ) dans chaque membre de l'équation des gaz combinée, on obtient :

$$\frac{p_1}{T_1} = \frac{p_2}{T_2}$$

et, par réarrangement,

$$p_2 = \frac{T_2}{T_1} \times p_1$$

En reportant les données, on trouve :

$$p_2 = \frac{500 \text{ K}}{300 \text{ K}} \times (100 \text{ atm}) = 167 \text{ atm}$$

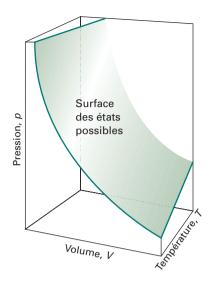
L'expérience montre que la pression est en réalité de 183 atm dans ces conditions. L'hypothèse d'un gaz parfait aboutit à une erreur de 10 %.

Autocontrôle 1.3 En prenant le même exemple, quelle serait la température si le même gaz exerçait une pression de 300 atm ? [900 K]

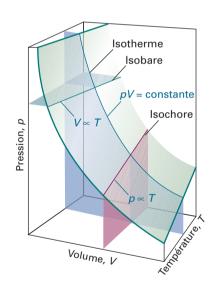
L'équation des gaz parfaits est de la plus grande importance en chimie physique, car on en déduit un grand nombre de relations utiles en thermodynamique. Elle est également d'une utilité pratique considérable pour calculer les propriétés d'un gaz dans diverses conditions. On obtient ainsi facilement le volume molaire d'un gaz parfait, par exemple,  $V_{\rm m}=V/n$ , dans les conditions que l'on peut appeler **conditions ambiantes standards de température et de pression**, CASTP<sup>5</sup> (SATP, pour standard ambient temperature and pression), soit 298,15 K et 1 bar (exactement  $10^5$  Pa), en appliquant  $V_{\rm m}=RT/p$ , et l'on trouve 24,789 dm<sup>3</sup>·mol<sup>-1</sup>. On utilisait il y a quelques années les conditions normales de température et de pression, CNTP (STP, pour standard temperature and pression), soit 0 °C et 1 atm. Dans ces conditions, le volume molaire d'un gaz parfait est de 22,414 dm<sup>3</sup>·mol<sup>-1</sup>.

#### b) Le modèle cinétique des gaz

On interprète la loi de Boyle-Mariotte à l'échelle moléculaire en considérant que, si un échantillon gazeux est comprimé à la moitié de son volume, deux fois plus de molécules viennent frapper les parois pendant un laps de temps donné, et la force moyenne exercée sur les parois



**Fig. 1.8** Portion de surface *p*, *V*, *T*, pour une quantité donnée de gaz parfait. Les différents points de la surface figurent les seuls états susceptibles d'exister pour le système formé par ce gaz.



**Fig. 1.9** Coupes de la surface représentée sur la figure 1.8 donnant, à température constante, les isothermes de la figure 1.4 et, à pression constante, les isobares de la figure 1.6.

	n	р	V	Т
Initial	Invariable	100	Invariable	300
Final	Invariable	?	Invariable	500

<sup>&</sup>lt;sup>5</sup> N.d.t.: Il n'y a pas de désignation unanimement admise pour nommer en français ces conditions particulières conventionnelles. On utilise aussi l'expression « conditions ambiantes de température et de pression », CATP, mais celle-ci est ambiguë car elle n'indique pas qu'il s'agit d'une pression standard de 1 bar. L'appellation « conditions standards de température et de pression », CSTP, est également ambiguë, car elle n'indique pas que la température est de 298,15 K au lieu de 273,15 K comme dans les anciennes conditions « normales » sous 1 atm. L'expression « conditions ambiantes normales » semble devoir être évitée, car son sens est souvent vague, ne reportant pas à des conditions précises.

est doublée. De ce fait, quand le volume est réduit de moitié, la pression est multiplée par deux, ce qui fait que le produit  $p \times V$  reste constant. La loi de Boyle-Mariotte s'applique à tous les gaz, quelle que soit leur nature (à condition que la pression reste faible), car, à basse pression, les molécules sont, en moyenne, tellement distantes les unes des autres qu'elles n'interagissent pas et se déplacent donc indépendamment. La loi de Charles s'explique, au niveau moléculaire, par le fait qu'une augmentation de la température d'un gaz accroît la vitesse moyenne des molécules. La fréquence des chocs sur les les parois est plus grande et l'impact est plus violent ; la pression sur les parois est donc plus grande.

Ces explications qualitatives peuvent être exprimées quantitativement dans le cadre de la théorie cinétique des gaz qui sera davantage développée dans le chapitre 20. En bref, le modèle cinétique des gaz est fondé sur les trois hypothèses suivantes :

- 1. Le gaz est constitué de molécules de masse m animées d'un mouvement aléatoire incessant.
- 2. La taille des molécules est négligeable, dans le sens où leur diamètre est beaucoup plus petit que la distance moyenne parcourue entre deux collisions.
- 3. Les molécules n'interagissent pas entre elles ; leurs collisions sont parfaitement élastiques.

Une *collision élastique* est une collision dans laquelle l'énergie totale de translation des molécules est conservée. À partir de ce faible nombre d'hypothèses, nous montrerons dans le chapitre 20 que la pression et le volume d'un gaz sont reliés par l'expression suivante :

$$pV = \frac{1}{3}nMc^2 \tag{1.10}$$

où  $M = mN_A$  est la masse molaire des molécules et c leur vitesse quadratique moyenne, c'està-dire la racine carrée de la moyenne des carrés des vitesses moléculaires v, soit :

$$c = \langle v^2 \rangle^{1/2} \tag{1.11}$$

On voit que, si la vitesse moléculaire quadratique moyenne ne dépend que de la température, alors, à température constante, on a pV = constante. On retrouve la loi de Boyle-Mariotte. De plus, pour que l'équation 1.10 soit équivalente à l'équation d'état d'un gaz parfait, le membre de droite doit être égal à nRT. La vitesse quadratique moyenne des molécules dans un gaz à la température T doit alors être donnée par l'expression :

$$c = \left(\frac{3RT}{M}\right)^{1/2}$$
 Relation entre vitesse moléculaire et température (1.12)°

On peut conclure que la vitesse quadratique moyenne des molécules d'un gaz est proportionnelle à la racine carrée de la température et inversement proportionnelle à la racine carrée de la masse molaire. Autrement dit, plus la température est élevée, plus les molécules se déplacent rapidement, en moyenne, et, à une température donnée, les molécules lourdes se déplacent, en moyenne, plus lentement que les molécules légères. On trouve, par exemple, à partir de l'équation 1.12, que la vitesse quadratique moyenne des molécules  $N_2$  est de  $515 \text{ m} \cdot \text{s}^{-1}$  à 298 K.

#### c) Mélanges gazeux

Dans l'étude des mélanges gazeux, on cherche souvent à connaître la contribution de chaque constituant gazeux à la pression totale de l'échantillon. Pour un gaz J dans un mélange (un gaz parfait ou non), on définit une **pression partielle** par l'équation suivante :

$$p_{\rm J} = x_{\rm J} p$$
 Définition de la pression partielle [1.13]

<sup>&</sup>lt;sup>6</sup> N.d.t. : Conformément au *Green Book*, le mot « moléculaire » doit être pris ici dans son sens général (voir la n.d.t. à la page 3 après la note de *Bonne pratique*) et ne pas se rapporter seulement aux molécules polyatomiques neutres.

où  $x_J$  est la **fraction molaire** du constituant J, la teneur en J exprimée sous forme d'une fraction du nombre total de molécules, n, présentes dans l'échantillon ; c'est-à-dire :

$$x_{\rm J} = \frac{n_{\rm J}}{n}$$
  $n = n_{\rm A} + n_{\rm B} + \cdots$  Définition d'une fraction molaire [1.14]

En l'absence de molécules J, on a  $x_J = 0$ ; quand seules les molécules J sont présentes,  $x_J = 1$ . Il découle de la définition de  $x_J$  que, quelle que soit la composition du mélange, on a  $x_A + x_B + \cdots = 1$  et que donc la somme des pressions partielles est égale à la pression totale, soit :

$$p_{A} + p_{B} + \dots = (x_{A} + x_{B} + \dots)p = p$$
 (1.15)

Cette relation est à la fois vraie pour les gaz réels et pour les gaz parfaits.

Quand tous les gaz sont parfaits, la pression partielle définie par l'équation 1.13 correspond aussi à la pression que ce gaz exercerait s'il occupait seul le récipient à la même température. On rejoint ainsi la définition initiale de la « pression partielle » dans la formulation d'origine de la **loi de Dalton** :

La pression exercée par un mélange gazeux est la somme des pressions que chacun des gaz exercerait s'il occupait seul le récipient.



Ainsi, la relation entre la pression partielle (comme définie par l'équation 1.13) et la pression totale (donnée par l'équation 1.15) est vraie pour tous les gaz, mais le fait d'identifier la pression partielle à la pression qu'exercerait le gaz seul n'est juste que pour un gaz parfait.

#### **Exemple 1.3** Calcul des pressions partielles

La composition massique de l'air sec au niveau de la mer est approximativement la suivante : 75,5 % en  $N_2$ , 23,2 % en  $O_2$  et 1,3 % en Ar. Calculer la pression partielle de chaque constituant pour une pression totale de 1,20 atm.

**Méthode** On peut penser qu'à une fraction molaire élevée d'une espèce correspond à une pression partielle proportionnellement forte. Les pressions partielles sont définies par l'équation 1.13. Pour utiliser cette équation, il faut connaître les fractions molaires des constituants. Pour calculer celles-ci, on utilise le fait que la quantité de matière en molécules J de masse molaire  $M_{\rm J}$  dans un échantillon de masse  $m_{\rm J}$  est égale à  $n_{\rm J}=m_{\rm J}/\rm\,M_{\rm J}$ . Les fractions molaires étant indépendantes de la masse totale de l'échantillon, on peut choisir une masse de 100 g (ce qui facilite la conversion à partir des pourcentages massiques). De cette façon, la masse de  $N_2$  présente est égale à 75,5 % de 100 g, soit 75,5 g.

**Réponse** Les quantités de matière de chaque sorte de molécules présentes dans 100 g d'air sont les suivantes :

$$n(N_2) = \frac{75.5 \text{ g}}{28,02 \text{ g} \cdot \text{mol}^{-1}} = \frac{75.5}{28,02} \text{ mol}$$

$$n(O_2) = \frac{23,2 \text{ g}}{32,00 \text{ g} \cdot \text{mol}^{-1}} = \frac{23,2}{32,00} \text{ mol}$$

$$n(Ar) = \frac{1.3 \text{ g}}{39.95 \text{ g} \cdot \text{mol}^{-1}} = \frac{1.3}{39.95} \text{ mol}$$

soit, respectivement, 2,69 mol, 0,725 mol et 0,033 mol pour un total de 3,45 mol. Les fractions molaires sont obtenues en divisant ces quantités de matière par 3,45 mol, et les pressions partielles, en multipliant la pression totale (1,20 atm) par les fractions molaires), ce qui donne :

	$N_2$	$O_2$	Ar
Fraction molaire	0,780	0,210	0,0096
Pression partielle/atm	0,936	0,252	0,012

Nous n'avons pas eu à faire l'hypothèse que les gaz soient parfaits ; les pressions partielles sont donc bien  $p_1 = x_1p$ , quel que soit le gaz.

*Autocontrôle 1.4* Quand on tient compte du dioxyde de carbone, les pourcentages massiques sont :  $75,52 \% (N_2)$ ,  $23,15 \% (O_2)$ , 1,28 (Ar) et  $0,046 \% (CO_2)$ . Calculer les pressions partielles correspondant à la pression totale de 0,900 atm.

[0,703; 0,189; 0,0084; 0,00027 atm]

#### PROLONGEMENTS EN SCIENCE DE L'ENVIRONNEMENT

#### P1.1 Lois des gaz et météorologie

L'atmosphère terrestre est l'échantillon de gaz le plus grand auquel on a facilement accès. C'est un mélange gazeux dont la composition, résumée dans le tableau 1.3, est maintenue à peu près constante par les phénomènes de diffusion et de convection (les vents, notamment les turbulences locales produisant ce que l'on nomme des *turbulences*). En revanche, la pression et la température varient avec l'altitude et les conditions locales, notamment dans la troposphère (là où interviennent les phénomènes météorologiques), qui s'étend jusqu'à environ 11 km.

Dans la troposphère, la température moyenne est de 15 °C au niveau de la mer et chute à -57 °C en bas de la tropopause, à 11 km, ce qui correspond à une variation de 288 K à 216 K, en moyenne, cette variation apparaissant moins prononcée quand on l'exprime dans l'échelle Kelvin. En supposant que la température conserve sa valeur moyenne sur toute la hauteur jusqu'à la tropopause, la pression varierait alors avec l'altitude, h, suivant la formule barométrique, soit :

	Pourcentage	
Constituant	En volume	En masse
azote, N <sub>2</sub>	78,08	75,53
oxygène, O <sub>2</sub>	20,95	23,14
gon, Ar	0,93	1,28
ioxyde de carbone, CO <sub>2</sub>	0,031	0,047
ihydrogène, H <sub>2</sub>	$5,0 \times 10^{-3}$	$2,0 \times 10^{-4}$
éon, Ne	$1.8 \times 10^{-3}$	$1,3 \times 10^{-3}$
lium, He	$5,2 \times 10^{-4}$	$7,2 \times 10^{-5}$
thane, CH <sub>4</sub>	$2,0 \times 10^{-4}$	$1,1 \times 10^{-4}$
vpton, Kr	$1,1 \times 10^{-4}$	$3,2 \times 10^{-4}$
onoxyde d'azote, NO	$5,0 \times 10^{-5}$	$1,7 \times 10^{-6}$
non, Xe	$8,7 \times 10^{-6}$	$1,2 \times 10^{-5}$
one, O <sub>3</sub> : été	$7.0 \times 10^{-6}$	$1,2 \times 10^{-5}$
hiver	$2,0 \times 10^{-6}$	$3,3 \times 10^{-6}$

$$p = p_0 e^{-h/H} (1.16)$$

où  $p_0$  représente la pression au niveau de la mer et H une constante approximativement égale à 8 km. Plus précisément, H=RT/Mg, M étant la masse molaire moyenne de l'air atmosphérique et T la température. Cette formule représente le résultat de la compétition entre l'effet de l'énergie potentielle des molécules dans le champ de gravitation de la Terre et les effets de mélange dus à l'agitation thermique ; elle est obtenue à l'aide de la distribution de Boltzmann (section F.5a), et, malgré l'hypothèse d'une température constante, permet assez bien de rendre compte du profil réel de pression, même pour les régions au-delà de la troposphère (voir la figure 1.10). La pression chute donc de moitié par rapport à sa valeur au niveau de la mer pour une altitude h=H ln 2, c'est-à-dire à 6 km.

Le « temps » qu'il fait est la manifestation des variations locales de pression, de température et de composition de la troposphère. On appelle *cellule* une petite région de l'atmosphère. Notons, pour commencer, qu'une cellule d'air chaud est moins dense que la même cellule d'air froid. Lorsqu'une cellule s'élève, elle se détend adiabatiquement (c'est-à-dire sans transfert de chaleur avec le milieu extérieur) et se refroidit donc. L'air froid ayant une capacité moindre à accepter la vapeur d'eau que l'air chaud, l'excès d'humidité produit des nuages. Les ciels nuageux correspondent donc à de l'air ascendant et les ciels clairs à de l'air descendant.

Les déplacements d'air dans les plus hautes altitudes peuvent conduire à une accumulation de molécules dans certaines régions et à une perte dans d'autres. Il s'ensuit, dans le premier cas, une formation de régions de haute pression (anticyclones) et, dans le second, une formation de régions de basse pression (dépressions atmosphériques ou cyclones). Ces régions sont notées H et B sur la carte météorologique de la figure 1.11. Sur cette carte, les lignes de même pression sont des isobares. Les régions allongées de haute et basse pressions sont respectivement des dorsales (crêtes barométriques) et des zones dépressionnaires (creux barométriques).

Les différences horizontales de pression entraînent des déplacements d'air, les vents (figure 1.12). Ceux venant du nord dans l'hémisphère nord et du sud dans l'hémisphère sud sont déviés vers l'ouest à mesure qu'ils proviennent d'une région où la Terre tourne lentement (aux pôles) vers une région où elle tourne plus rapidement (à l'équateur). Les vents circulent presque parallèlement aux isobares, avec les basses pressions se situant à leur gauche dans l'hémisphère nord et à leur droite dans l'hémisphère sud. À la surface de la Terre, où la vitesse des vents est plus faible, les vents tendent à souffler davantage perpendiculairement aux isobares, des hautes pressions vers les basses pressions. Cette différence entre mouvements provoque, dans l'hémisphère nord, une circulation d'air en spirale, vers l'extérieur, dans le sens des aiguilles d'une montre, autour d'un champ de hautes pressions, et, dans l'hémisphère nord, une circulation dans le sens contraire, vers l'intérieur, autour des dépressions.

L'air perdu par une région de hautes pressions est remplacé par un flux d'air descendant et convergeant vers ces zones. Comme nous l'avons vu, l'air descendant donne un ciel clair ; de plus, il se réchauffe par compression à mesure qu'il descend, si bien que les zones de hautes pressions correspondent à terre à des températures élevées. En hiver, l'air froid empêche la descente complète de l'air atmosphérique ; il en résulte une *inversion* de température, une couche d'air chaud se trouvant au-dessus d'une couche d'air froid. Il peut aussi arriver que l'air froid reste emprisonné du fait de certaines conditions géographiques particulières, comme c'est le cas à Los Angeles, et les polluants photochimiques responsables de ce que l'on appelle le « brouillard photochimique » peuvent être bloqués sous la couche chaude.

#### Gaz réels

Les gaz réels n'obéissent pas exactement à la loi des gaz parfaits, sauf quand  $p \to 0$ . Les écarts sont particulièrement forts à haute pression et à basse température, tout particulièrement lorsqu'un gaz est sur le point de se condenser en liquide.

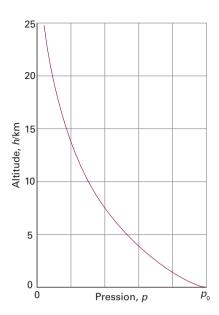
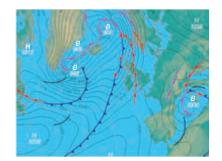


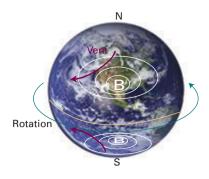
Fig. 1.10 Variations de la pression atmosphérique en fonction de l'altitude, calculées suivant les indications de l'« US Standard Atmosphere » par la formule barométrique, qui ne prend pas en compte les variations de température avec l'altitude.

Travail interactif Comment ce graphique changerait-il si les variations de température avec l'altitude étaient prises en compte ? Tracer une nouvelle courbe en supposant une décroissance linéaire de la température quand l'altitude augmente.



**Fig. 1.11** Exemple de carte météorologique. Ici le cas de l'Atlantique nord et de ses régions limitrophes le 16 décembre 2008.

B : Basse pression H : Haute pression



**Fig. 1.12** Courants atmosphériques (« vents ») autour des zones de hautes et de basses pressions dans les hémisphères Nord et Sud.

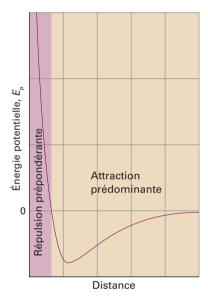


Fig. 1.13 Variations de l'énergie potentielle de deux molécules en fonction de leur distance. Une énergie potentielle positive (à de très faibles distances) indique que les interactions entre elles sont fortement répulsives. Une énergie potentielle négative (à des distances intermédiaires) indique que les interactions attractives sont prépondérantes. Pour de larges distances (très à droite), l'énergie potentielle est nulle et il n'y a pas d'interactions entre les molécules.

#### 1.3 Interactions moléculaires

**Points clés** a) Les écarts à la loi des gaz parfaits observés pour un gaz donné sont globalement pris en compte par l'introduction du facteur de compression. b) L'équation du viriel est une extension empirique de l'équation des gaz parfaits qui rend compte du comportement d'un gaz réel dans un certain domaine de variation des variables d'état. c) Des isothermes d'un gaz réel découle le concept de pression de vapeur et de comportement critique. d) Un gaz peut être liquéfié par le seul effet d'une augmentation de pression, à condition que sa température soit à la température critique ou au-dessous.

Les gaz réels présentent des écarts par rapport à la loi des gaz parfaits en raison des interactions moléculaires. Un point que l'on doit garder en mémoire est que les forces de répulsion entre molécules facilitent l'expansion et les forces d'attraction facilitent la compression.

Les forces de répulsion ne sont importantes que quand les molécules sont presque en contact : ce sont des interactions à courte distance, même à l'échelle des diamètres moléculaires (figure 1.13). On peut de ce fait penser qu'elles n'interviendront que pour des molécules très proches, en moyenne, les unes des autres. C'est le cas à haute pression, lorsqu'un grand nombre d'entre elles occupent un faible volume. En revanche, les forces intermoléculaires attractives ont une portée relativement grande et interviennent sur des distances de plusieurs diamètres moléculaires ; elles sont importantes quand les molécules sont relativement proches, sans nécessairement se toucher (écartements intermédiaires dans la figure 1.13), mais elles sont inopérantes quand les molécules sont loin les unes des autres (très à droite de la figure 1.13). Les forces intermoléculaires peuvent aussi jouer un rôle quand la température est tellement basse que les molécules circulent à des vitesses moyennes si faibles qu'elles peuvent se capturer mutuellement.

À basse pression, quand l'échantillon occupe un grand volume, les molécules se trouvent le plus souvent tellement éloignées les unes des autres que les forces intermoléculaires ne jouent pas un rôle significatif, et le gaz se comporte pratiquement comme un gaz parfait. À pression moyenne, les molécules ne sont, en moyenne, qu'à quelques diamètres moléculaires les unes des autres, et les forces attractives l'emportent sur les forces répulsives. On peut donc penser, dans ce cas, que le gaz est plus compressible qu'un gaz parfait, car ces forces aident les molécules à se rassembler. À très forte pression, les molécules sont proches en moyenne, les forces répulsives sont prépondérantes, et l'on peut penser que le gaz est moins compressible puisque les forces tendent à disperser les molécules.

#### a) Facteur de compression

Le facteur de compression, Z, d'un gaz est le rapport de son volume molaire,  $V_{\rm m}=V/n$ , à celui d'un gaz parfait,  $V_{\rm m}^{\rm o}$ , à la même pression et à la même température, soit :

$$Z = \frac{V_{\text{m}}}{V_{\text{pp}}^{\circ}}$$
 Définition du facteur de compression [1.17]

Étant donné que le volume molaire d'un gaz parfait est égal à RT/p, une expression équivalente de Z s'écrit  $Z = pV_{\rm m}/RT$ , et l'on obtient :

$$pV_{\rm m} = RTZ \tag{1.18}$$

Sachant que Z = 1 pour un gaz parfait dans toutes conditions, l'écart de Z par rapport à 1 exprime l'écart par rapport au comportement de gaz parfait.

Quelques valeurs expérimentales de Z sont portées sur la figure 1.14 en fonction de la pression. À très basse pression,  $Z \approx 1$  pour tous les gaz considérés ; leur comportement est alors presque parfait. À haute pression, Z > 1 pour tous les gaz, ce qui signifie qu'ils ont tous un plus grand volume molaire qu'un gaz parfait. Les forces répulsives sont maintenant prédominantes. À pression intermédiaire, Z < 1 pour la plupart des gaz, ce qui indique que les forces attractives réduisent le volume molaire par rapport à celui d'un gaz parfait.

#### b) Coefficients du viriel

La figure 1.15 représente quelques isothermes expérimentales dans le cas du dioxyde de carbone. Pour de grands volumes molaires et des températures élevées, les isothermes réelles ne diffèrent pas beaucoup de celles d'un gaz parfait. Ces faibles différences suggèrent que la loi des gaz parfaits est en fait le premier terme d'une expression de la forme :

$$pV_{\rm m} = RT(1 + B'p + C'p^2 + \cdots)$$
 (1.19a)

Cette expression illustre la méthode courante en chimie physique qui consiste à considérer une loi simple (dans le cas présent, pV = nRT) comme le premier terme du développement en série ordonnée suivant les puissances entières d'une variable (ici, p). Le développement suivant, plus commode, est couramment utilisé dans beaucoup d'applications :

$$pV_{\rm m} = RT \left( 1 + \frac{B}{V_{\rm m}} + \frac{C}{V_{\rm m}^2} + \cdots \right)$$
 [Équation d'état du viriel] (1.19b)

Ces deux expressions sont deux versions de l'équation d'état du viriel<sup>7</sup>. En les comparant avec celle de l'équation 1.18, on voit que les termes entre parenthèses peuvent être identifiés au facteur de compression Z.

Les coefficients B, C, ..., qui sont fonction de la température, sont les deuxième, troisième, ... **coefficients du viriel** (tableau 1.4) ; le premier coefficient du viriel est 1. Le troisième coefficient du viriel, C, est habituellement moins important que le deuxième, B, dans le sens où, pour les volumes molaires habituels, on a  $C/V_{\rm m}^2 \ll B/V_{\rm m}$ . Les valeurs des coefficients du viriel d'un gaz sont déterminées à partir des valeurs de son facteur de compression.

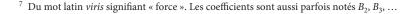
On peut utiliser l'équation du viriel pour mettre en évidence un point important, à savoir que, bien que l'équation d'état d'un gaz réel puisse coïncider avec la loi des gaz parfaits quand  $p \to 0$ , les propriétés ne coïncident pas nécessairement toutes avec celles d'un gaz parfait dans ces conditions limites. Étudions, par exemple, la valeur de dZ/dp, c'est-à-dire la pente de la courbe représentant le facteur de compression en fonction de la pression. Pour un gaz parfait, dZ/dp = 0 (car Z = 1 pour toutes les pressions), mais, pour un gaz réel, on déduit de l'équation 1.19a qu'on a :

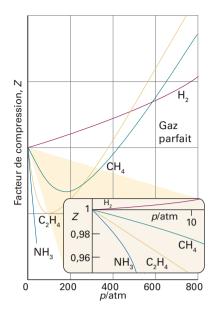
$$\frac{\mathrm{d}Z}{\mathrm{d}p} = B' + 2pC' + \dots \to B' \qquad \text{quand} \qquad p \to 0$$
 (1.20a)

Le coefficient B' n'étant pas nécessairement nul, la pente de la courbe de Z en fonction de p ne tend pas forcément vers 0 (valeur pour le gaz parfait), comme on peut le voir sur la figure 1.14. Beaucoup de propriétés dépendant de dérivées, les propriétés des gaz réels à basse pression ne coïncident pas toujours avec celles pour le gaz parfait. Par un raisonnement comparable, on obtient :

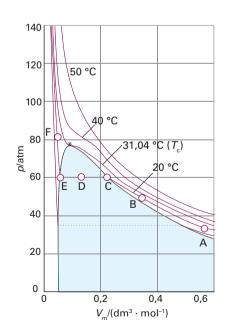
$$\frac{\mathrm{d}Z}{\mathrm{d}\left(\frac{1}{V_{\mathrm{m}}}\right)} \to B \qquad \text{quand} \qquad V_{\mathrm{m}} \to \infty \qquad \text{ce qui correspond à } \rho \to 0 \tag{1.20b}$$

Les coefficients du viriel étant fonction de la température, il arrive qu'on trouve une température pour laquelle  $Z \to 1$  avec une pente nulle à basse pression ou pour un volume molaire élevé (figure 1.16). À cette température, dite **température de Boyle**,  $T_{\rm B}$ , les propriétés du gaz réel coı̈ncident toutes avec celles d'un gaz parfait lorsque  $p \to 0$ . D'après l'équation 1.20a, Z a une pente nulle lorsque  $p \to 0$  si B = 0, de sorte que l'on peut conclure que B = 0 à la température de Boyle. On déduit ensuite de l'équation 1.18 que  $pV_{\rm m} \approx RT_{\rm B}$  sur un domaine de pression plus étendu qu'aux autres températures, car le terme après 1 (c'est-à-dire  $B/V_{\rm m}$ ) dans l'équation du viriel est nul et  $C/V_{\rm m}^2$  ainsi que les termes suivants sont négligeables. Pour l'hélium,  $T_{\rm B} = 22,64$  K ; pour l'air,  $T_{\rm B} = 346,8$  K ; on trouvera d'autres valeurs dans le tableau 1.5.





**Fig. 1.14** Facteur de compression Z en fonction de la pression pour quelques gaz à 0 °C. Pour un gaz parfait, Z = 1, quelle que soit la pression. On remarquera que, bien que les courbes tendent vers 1 quand  $p \rightarrow 0$ , elles le font avec des pentes différentes.

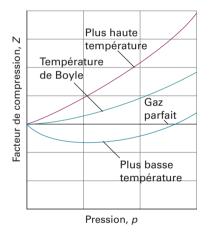


**Fig. 1.15** Isothermes expérimentales du dioxyde de carbone à différentes températures. L'« isotherme critique », l'isotherme à la température critique, se situe à 31,04 °C. Le point critique est indiqué par un astérisque.

**Tableau 1.4\*** Deuxièmes coefficients du viriel,  $B/(cm^3 \cdot mol^{-1})$ 

	Température	
	273 K	600 K
Ar	-21,7	11,9
$CO_2$	-142	-12,4
$N_2$	-10,5	21,7
Xe	-153,7	-19,6

<sup>\*</sup> On trouvera un tableau plus complet de valeurs dans la section *Données* du chapitre *Annexes* en fin d'ouvrage.



**Fig. 1.16** Le facteur de compression, *Z*, tend vers 1 aux basses pressions, mais il le fait avec des pentes différentes. Pour un gaz parfait, la pente est égale à zéro, mais, pour les gaz réels, elle peut être positive ou négative et varier avec la température. À la température de Boyle, la pente est nulle, et le gaz se comporte comme un gaz parfait dans une plus large gamme de conditions qu'à d'autres températures.

**Tableau 1.5\*** Constantes critiques des gaz

	p <sub>c</sub> /atm	$V_{\rm c}/({ m cm}^3 \cdot { m mol}^{-1})$	T <sub>c</sub> /K	$Z_{\rm c}$	$T_{ m B}/{ m K}$
Ar	48,0	75,3	150,7	0,292	411,5
$CO_2$	72,9	94,0	304,2	0,274	714,8
Не	2,26	57,8	5,2	0,305	22,64
$O_2$	50,14	78,0	154,8	0,308	405,9

<sup>\*</sup> On trouvera un tableau plus complet de valeurs dans la section Données du chapitre Annexes en fin d'ouvrage.

#### c) Condensation

Voyons maintenant ce qui se passe quand un échantillon de gaz, initialement dans l'état noté A sur la figure 1.15, est comprimé à température constante (à l'aide d'un piston). Au voisinage de A, la pression du gaz s'élève à peu près conformément à la loi de Boyle-Mariotte. De sérieux écarts commencent à apparaître quand on réduit le volume jusqu'au point B.

En C (qui correspond à environ 60 atm dans le cas du dioxyde de carbone), on perd toute similitude avec le comportement de gaz parfait car, tout d'un coup, le piston s'enfonce sans entraîner d'augmentation supplémentaire de pression : ce stade est représenté par le trait horizontal CDE. L'examen du contenu du récipient révèle qu'immédiatement à gauche de C un liquide apparaît et l'on observe deux phases séparées par une surface bien définie. À mesure que le volume diminue de C à D, puis de D à E, la quantité de liquide augmente. Aucune de résistance supplémentaire n'est opposée au déplacement du piston, car le gaz peut répondre en se condensant. La pression correspondant à la droite CDE, où le liquide et la vapeur sont en équilibre, est appelée **pression de vapeur**<sup>8</sup> du liquide à la température de l'expérience.

Au point E, l'échantillon est entièrement liquide et le piston repose à la surface. Pour obtenir une réduction supplémentaire de volume, il faut exercer une pression considérable, comme l'indique la forte montée de la courbe à gauche de E. Une réduction de volume de E à F, aussi légère soit-elle, demande une très grande augmentation de pression.

#### d) Constantes critiques

L'isotherme à la température  $T_{\rm c}$  (304,19 K ou 31,04 °C pour CO<sub>2</sub>) joue un rôle particulier dans la théorie des états de la matière. À une température légèrement inférieure à  $T_{\rm c}$  l'isotherme se comporte à peu près comme nous l'avons décrit plus haut : à partir d'une certaine pression, le gaz se condense et donne un liquide dont on peut distinguer la surface. Si, en revanche, la compression a lieu à  $T_{\rm c}$ , il n'apparaît pas de surface séparant deux phases et les extrémités du segment horizontal de l'isotherme se confondent en un seul point, le **point critique** du gaz. En ce point, la température, la pression et le volume molaire sont dénommés **température critique**,  $T_{\rm c}$ , **pression critique**,  $p_{\rm c}$ , et **volume molaire critique**,  $V_{\rm c}$ , de la substance considérée. Ensemble,  $p_{\rm c}$ ,  $V_{\rm c}$  et  $T_{\rm c}$  représentent ses **constantes critiques** (tableau 1.5).

À la température  $T_{\rm c}$ , et au-dessus, l'échantillon se présente sous la forme d'une seule phase qui occupe la totalité du volume du récipient. Cette phase est un gaz, conformément à la définition. La phase liquide d'un corps ne se forme donc pas au-dessus de la température critique. La température critique du dioxygène, par exemple, signifie qu'il est impossible de produire du dioxygène liquide par compression seulement si sa température est supérieure à 155 K : pour le liquéfier — pour obtenir une phase fluide n'occupant pas la totalité du volume — il faut d'abord abaisser la température en-dessous de 155 K puis comprimer le gaz à température constante. La seule phase qui remplit tout le volume lorsque  $T > T_{\rm c}$  peut être beaucoup plus dense que ce que l'on considère généralement comme caractéristique des gaz, et il convient dans ce cas de parler de **fluide supercritique**.

<sup>&</sup>lt;sup>8</sup> N.d.t.: Les appellations « pression de vapeur saturante » et « tension de vapeur saturante » sont plus traditionnelles en français. La première est souvent préférée car elle met en relief le fait qu'il s'agit de la pression de la vapeur lorsque le système a atteint l'équilibre, c'est-à-dire l'état de saturation. La thermodynamique ne s'intéressant qu'aux systèmes à l'équilibre, on n'a normalement pas à introduire cette précision, et les auteurs utilisent généralement le terme *vapor pressure* au lieu de *saturation vapor pressure* défini par l'UICPA (*Gold Book*). Comme souvent nous avons retenu le vocabulaire le plus proche possible de celui des auteurs. Quant au terme « tension de vapeur saturante », il est généralement déconseillé, car « tension » désigne une force et non pas une pression.

#### 1.4 Équation de van der Waals

**Points clés** a) L'équation de van der Waals est un modèle d'équation d'état d'un gaz réel dans laquelle l'expression de la pression fait intervenir deux paramètres, l'un relatif aux attractions moléculaires, l'autre aux répulsions. b) L'équation de van der Waals rend compte des principales caractéristiques des gaz réels, y compris l'existence de points critiques. c) Les propriétés des gaz réels sont généralisées en exprimant leur équation d'état en termes de variables réduites.

On ne peut tirer de conclusions des équations d'état du viriel qu'en affectant des valeurs spécifiques aux coefficients. Il est souvent utile, cependant, d'avoir une vue plus large, bien que moins précise, de tous les gaz. C'est pourquoi nous introduirons ici l'équation d'état approchée suggérée par J. D. van der Waals en 1873. Cette équation est un excellent exemple d'expression que l'on peut obtenir en envisageant d'une manière scientifique un problème, complexe du point de vue mathématique mais simple sur le plan physique, c'est-à-dire qu'elle est un bon exemple de « construction d'un modèle ».

#### (a) Formulation de l'équation

L'équation de van der Waals,

$$p = \frac{nRT}{V - nh} - a\frac{n^2}{V^2}$$
 Équation d'état de van der Waals (1.21a)

est démontrée dans la *Démonstration 1.1*. On l'écrit souvent en faisant intervenir le volume molaire  $V_{\rm m}=V/n$ , soit :

$$p = \frac{RT}{V_{\rm m} - b} - \frac{a}{V_{\rm m}^2} \tag{1.21b}$$

Les constantes a et b sont appelées **coefficients de van der Waals**. Comme précisé dans la  $D\acute{e}montration~1.1$ , le coefficient a représente l'amplitude des interactions d'attraction et b celle des interactions de répulsion entre molécules. Ils sont caractéristiques de chaque gaz mais indépendants de la température ; on en trouvera quelques valeurs dans le tableau 1.6. Bien que a et b ne soient pas des propriétés moléculaires précisément définies, elles peuvent être reliées à des grandeurs physiques telles que la température critique, la pression de vapeur et l'enthalpie de vaporisation, qui toutes reflètent l'amplitude des interactions moléculaires. Des relations ont aussi été recherchées avec d'autres propriétés pour lesquelles les forces intermoléculaires jouent un certain rôle. Par exemple, on a observé que l'efficacité de certains anesthésiques généraux peut être reliée aux valeurs de a : L'efficacité est d'autant plus grande que a est petit (figure 1.17).

#### Démonstration 1.1 Équation d'état de van der Waals

On tient compte des interactions de répulsion en supposant que c'est à cause d'elles que les molécules se comportent comme des sphères de petite taille et impénétrables. En raison de leur volume non nul, les molécules ne se déplacent pas dans un volume V, mais leur déplacement est limité à un volume plus petit V-nb, nb étant approximativement égal au volume total occupé par les molécules elles-mêmes. Ce raisonnement suggère qu'il faut remplacer la loi des gaz parfaits p=nRT/V par

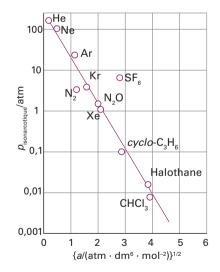
$$p = \frac{nRT}{V - nb}$$

quand les répulsions ne sont pas négligeables. Pour deux molécules considérées comme des sphères dures de rayon r et de volume  $V_{\text{molécule}} = \frac{4}{3}\pi r^3$ , la distance minimale d'approche est de 2r, si bien que le volume exclu est égal à  $\frac{4}{3}\pi(2r)^3$ , soit  $8V_{\text{molécule}}$ . Par molécule, le volume exclu est égal à la moitié de ce volume, soit  $4V_{\text{molécule}}$ , et  $b = 4V_{\text{molécule}}N_A$ .

**Tableau 1.6\*** Coefficients de van der Waals

	a/(atm·dm <sup>6</sup> ·m	ol <sup>-2</sup> ) $b/(10^{-2} \mathrm{dm}^3 \cdot \mathrm{mol}^{-1})$
Ar	1,337	3,20
CO <sub>2</sub>	3,610	4,29
$N_2$	0,0341	2,38
Xe	4,137	5,16

<sup>\*</sup> On trouvera un tableau plus complet de valeurs dans la section *Données* du chapitre *Annexes* en fin d'ouvrage.



**Fig. 1.17** Relation entre l'efficacité d'un gaz en tant qu'anesthésique et son coefficient *a* de van der Waals. (Adapté de R.J. Wulf et R.M. Featherstone, *Anesthesiology*, **18**, 97 (1957).) La pression isonarcotique est la pression nécessaire pour obtenir un même taux d'anesthésie.

La pression dépend à la fois de la fréquence des chocs sur les parois et de la force d'impact, toutes deux réduites par les forces d'attraction dont l'importance est proportionnelle à la concentration molaire, n/V, de molécules dans l'échantillon. La fréquence des chocs et la force d'impact étant toutes les deux réduites par les forces d'attraction, la pression est diminuée proportionnellement au carré de cette concentration. Si la réduction de pression est écrite sous la forme  $-a(n/V)^2$ , a étant une constante positive caractéristique de chaque gaz, l'effet combiné des forces attractives et répulsives donne l'équation de van der Waals, telle qu'elle est exprimée dans l'équation 1.21.

Dans cette  $D\acute{e}monstration$ , nous avons bâti l'équation de van der Waals sur des considérations grossières quant au volume des molécules et aux effets des forces d'interaction. On peut adopter un raisonnement différent, mais cette méthode a l'avantage de montrer comment déduire la forme d'une équation à partir d'idées générales. Cette façon de procéder a aussi l'avantage de laisser imprécise la signification des coefficients a et b: il vaut mieux les considérer comme des paramètres empiriques plutôt que comme des grandeurs moléculaires parfaitement définies.

Exemple 1.4 Utilisation de l'équation de van der Waals pour estimer un volume molaire

Estimer le volume molaire de  ${\rm CO_2}$  à 500 K et 100 atm en le considérant comme un gaz de van der Waals.

**Méthode** On transforme l'équation 1.21b de façon à exprimer le volume molaire. Pour cela, on multiplie d'abord les deux côtés par  $(V_m - b)V_m^2$ , soit :

$$(V_{\rm m} - b)V_{\rm m}^2 p = RTV_{\rm m}^2 - (V_{\rm m} - b)a$$

Ensuite, après division par p, et en regroupant les termes par puissances de  $V_{\rm m}$ , on obtient :

$$V_{\rm m}^3 - \left(b + \frac{RT}{p}\right)V_{\rm m}^2 + \left(\frac{a}{p}\right)V_{\rm m} - \frac{ab}{p} = 0$$

Bien que l'on puisse extraire les expressions littérales des solutions de cette équation du troisième degré, celles-ci sont très compliquées, et à moins qu'il soit essentiel de donner des solutions analytiques, il est habituellement plus indiqué de résoudre ce type d'équation à l'aide d'un logiciel de mathématique. On peut aussi utiliser des calculs graphiques pour obtenir la racine acceptable.

**Réponse** D'après le tableau 1.6, on trouve a=3,610 atm  $\cdot$  dm $^6 \cdot$  mol $^{-2}$  et  $b=4,29 \times 10^{-2}$  dm $^3 \cdot$  mol $^{-1}$ . Dans les conditions indiquées, RT/p=0,410 dm $^3 \cdot$  mol $^{-1}$ . Les coefficients de l'équation de  $V_{\rm m}$  sont donc les suivants :

$$b + RT/p = 0.453 \text{ dm}^3 \cdot \text{mol}^{-1}$$
  
 $a/p = 3.61 \times 10^{-2} (\text{dm}^3 \cdot \text{mol}^{-1})^2$   
 $ab/p = 1.55 \times 10^{-3} (\text{dm}^3 \cdot \text{mol}^{-1})^3$ 

En posant  $x = V_m/(dm^3 \cdot mol^{-1})$ , l'équation à résoudre est la suivante :

$$x^3 - 0.453x^2 + (3.61 \times 10^{-2})x - (1.55 \times 10^{-3}) = 0$$

La solution acceptable est x = 0,366 (figure 1.18), ce qui donne  $V_{\rm m} = 0,366$  dm<sup>3</sup>·mol<sup>-1</sup>. Pour un gaz parfait dans les mêmes conditions, le volume molaire serait de 0,410 dm<sup>3</sup>·mol<sup>-1</sup>.

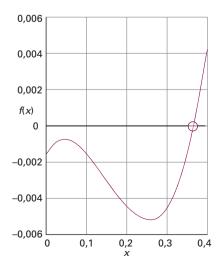


Fig. 1.18 Solution graphique de l'équation du troisième degré de  $V_{\rm m}$  dans l'Exemple~1.4.

Autocontrôle 1.5 Calculer le volume molaire de l'argon à 100 °C et sous 100 atm en supposant qu'il se comporte en gaz de van der Waals. [0,298 dm³⋅mol⁻¹]

			Constantes critiques		
	Équation	Forme réduite*	p <sub>c</sub>	$V_{ m c}$	$T_{\rm c}$
Gaz parfait	$p = \frac{RT}{V_{\rm m}}$				
van der Waals	$p = \frac{RT}{V_{\rm m} - b} - \frac{a}{V_{\rm m}^2}$	$p = \frac{8T_{\rm r}}{3V_{\rm r} - 1} - \frac{3}{V_{\rm r}^2}$	$\frac{a}{27b^2}$	3 <i>b</i>	$\frac{8a}{27bR}$
Berthelot	$p = \frac{RT}{V_{\rm m} - b} - \frac{a}{TV_{\rm m}^2}$	$p = \frac{8T_{\rm r}}{3V_{\rm r} - 1} - \frac{3}{T_{\rm r}V_{\rm r}^2}$	$\frac{1}{12} \left( \frac{2aR}{3b^3} \right)^{1/2}$	3 <i>b</i>	$\frac{2}{3} \left( \frac{2a}{3bR} \right)^{1/2}$
Dieterici	$p = \frac{RTe^{-a/RTV_{\rm m}}}{V_{\rm m} - b}$	$p = \frac{e^2 T_{\rm r} e^{-2/T_{\rm r} V_{\rm r}}}{2V_{\rm r} - 1}$	$\frac{a}{4e^2b^2}$	3 <i>b</i>	$\frac{a}{4bR}$
Viriel	$p = \frac{RT}{V_{\rm m}} \left\{ 1 + \frac{B(T)}{V_{\rm m}} + \frac{C(T)}{V_{\rm m}^2} + \cdots \right\}$				

#### b) Propriétés de l'équation de van der Waals

Nous allons maintenant voir dans quelle mesure l'équation de van der Waals permet de prévoir le comportement des gaz réels. Il serait irréaliste de croire qu'une expression unique simple puisse être la véritable équation d'état de toutes les substances ; pour effectuer un travail précis sur les gaz il faut avoir recours à l'équation du viriel, utiliser les valeurs des coefficients données dans les tables pour diverses températures et analyser les systèmes numériquement. L'équation de van der Waals présente néanmoins l'avantage d'être analytique (c'est-à-dire exprimée par des symboles) et de permettre de tirer quelques conclusions générales sur les gaz réels. En cas d'échec, on utilisera une autre équation d'état parmi celles qui ont été proposées (quelques exemples sont donnés dans le tableau 1.7), on en inventera une nouvelle ou on reviendra à l'équation du viriel.

Cela dit, on peut avoir une première idée de la fiabilité de l'équation de van der Waals en comparant les isothermes calculées avec les isothermes expérimentales de la figure 1.15. Certaines isothermes calculées sont représentées sur les figures 1.19 et 1.20. À part les oscillations observées en-dessous de la température critique, elles ressemblent bien aux isothermes expérimentales. Les oscillations, appelées **boucles de van der Waals**, n'ont pas de sens physique, car elles suggèrent que, dans certaines conditions, une augmentation de pression entraînerait une augmentation de volume. On les remplace donc par des segments horizontaux tracés de façon à définir des surfaces égales au-dessus et au-dessous de l'horizontale, suivant la méthode de **construction de Maxwell** (3). On trouve les coefficients de van der Waals, comme ceux du tableau 1.6, en ajustant statistiquement les courbes calculées aux courbes expérimentales.

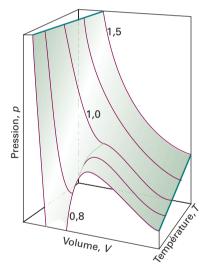
On peut résumer comme suit les principales propriétés de l'équation de van der Waals :

1) Des isothermes de gaz parfait sont obtenues à haute température et pour de grands volumes molaires.

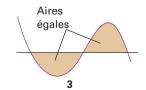
Quand la température est élevée, RT peut être tellement grand que le premier terme de l'équation 1.21b l'emporte largement sur le second. De plus, si le volume molaire est grand  $(V_{\rm m}\gg b)$ , on peut négliger b devant  $V_{\rm m}$ . Dans ces conditions, l'équation se réduit à  $p=RT/V_{\rm m}$ , l'équation des gaz parfaits.

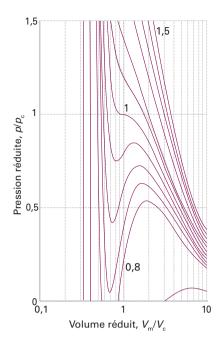
2) Des liquides et des gaz coexistent quand les forces de cohésion et de dispersion se compensent.

Les boucles de van der Waals se produisent quand les deux termes de l'équation 1.21b sont du même ordre de grandeur. Le premier terme vient de l'énergie cinétique des molécules et de leurs interactions de répulsion ; le second représente l'influence des interactions d'attraction.



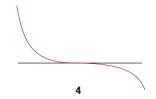
**Fig. 1.19** Surface représentant les états permis par l'équation de van der Waals. On comparera cette surface à celle de la figure 1.8.





**Fig. 1.20** Isothermes de van der Waals pour plusieurs valeurs de  $T/T_c$ . On comparera ces courbes à celles de la figure 1.15. Les boucles de van der Waals sont généralement remplacées par des segments de droite horizontaux. L'isotherme critique correspond à  $T/T_c = 1$ .

Travail interactif Calculer le volume molaire de Cl<sub>2</sub> à l'aide de l'équation d'état de van der Waals à 250 K et sous 150 kPa, puis, en pourcentage, l'écart par rapport la valeur prévue par l'équation des gaz parfaits.



3) Les constantes critiques sont reliées aux coefficients de van der Waals.

Quand  $T < T_c$ , les isothermes calculées oscillent, et chacune passe par un minimum puis par un maximum. Ces extrémums convergent lorsque  $T \to T_c$  et coïncident lorsque  $T = T_c$ ; au point critique, la courbe présente une inflexion comme dans 4. On rencontre ce type d'inflexion lorsque les dérivées première et seconde sont nulles. On peut donc calculer les constantes critiques en écrivant ces dérivées et en les posant égales à zéro au point critique, soit :

$$\frac{dp}{dV_{\rm m}} = -\frac{RT}{(V_{\rm m} - b)^2} + \frac{2a}{V_{\rm m}^3} = 0$$

$$\frac{\mathrm{d}^2 p}{\mathrm{d}V_{\mathrm{m}}^2} = \frac{2RT}{(V_{\mathrm{m}} - b)^3} - \frac{6a}{V_{\mathrm{m}}^4} = 0$$

Les solutions de ces deux équations (obtenues en utilisant l'équation 1.21b pour calculer  $p_{\rm c}$  à partir de  $V_{\rm c}$  et de  $T_{\rm c}$ ) sont les suivantes :

$$V_c = 3b$$
  $p_c = \frac{a}{27b^2}$   $T_c = \frac{8a}{27Rb}$  (1.22)

Ces relations permettent de déterminer a et de b, par une autre voie, à partir des constantes critiques. On peut tester leur validité sachant qu'on en déduit que le **facteur de compression critique**,  $Z_c$ , est égal à :

$$Z_{c} = \frac{p_{c}V_{c}}{RT_{c}} = \frac{3}{8} \tag{1.23}$$

pour tous les gaz qui sont décrits par l'équation de van de Waals près du point critique. Dans le tableau 1.5, on voit que  $Z_c$  est à peu près constant (0,3 environ), bien que légèrement inférieur à la valeur prévue,  $Z_c = \frac{3}{8} = 0,375$ . La différence peut cependant être considérée comme relativement faible.

#### c) Principe des états correspondants

Il existe en science une méthode générale importante pour comparer les propriétés d'objets ; elle consiste à choisir une grandeur fondamentale du même type et à établir sur cette base une échelle relative. Nous avons vu que les constantes critiques sont des grandeurs caractéristiques des gaz, de sorte qu'il peut être possible de construire une échelle en les prenant comme références. On introduit donc les **variables réduites** d'un gaz en divisant la variable réelle par la constante critique correspondante, soit :

$$V_{\rm r} = \frac{V_{\rm m}}{V_{\rm c}}$$
  $p_{\rm r} = \frac{p}{p_{\rm c}}$   $T_{\rm r} = \frac{T}{T_{\rm c}}$  Définition des variables réduites

Si l'on connaît la pression réduite d'un gaz, on peut facilement calculer sa pression réelle en appliquant la relation  $p=p_{\rm r}\,p_{\rm c}$ ; de même pour le volume et pour la température. Van der Waals, qui a été le premier à appliquer cette méthode, espérait que les gaz occupant le même volume réduit,  $V_{\rm r}$ , à la même température réduite,  $T_{\rm r}$ , exerceraient la même pression réduite,  $p_{\rm r}$ . L'espoir fut largement satisfait, comme le montre la figure 1.21, où sont représentées les variations du facteur de compression en fonction de la pression réduite pour différents gaz et pour différentes températures réduites. La succès de la méthode est évident si l'on compare ce graphique à celui de la figure 1.14, où des données comparables sont reportées sans faire appel à des variables réduites. De l'observation expérimentale indiquant que des gaz réels occupant le même volume réduit à la même température réduite exercent la même pression réduite découle le **principe des états correspondants**. Il ne s'agit que d'une approximation, les meilleurs résultats étant obtenus pour des gaz composés de molécules sphériques ; en revanche, le principe n'est pas respecté, parfois très nettement, quand les molécules sont non sphériques ou polaires.

L'équation de van der Waals permet de mieux comprendre les fondements de ce principe. On exprime d'abord l'équation 1.21b en faisant intervenir les variables réduites, ce qui donne :

$$p_{\rm r}p_{\rm c} = \frac{RT_{\rm r}T_{\rm c}}{V_{\rm r}V_{\rm c} - b} - \frac{a}{V_{\rm r}^2 V_{\rm c}^2}$$

Puis, à l'aide de l'équation 1.22, on écrit les constantes critiques en fonction de a et de b, soit :

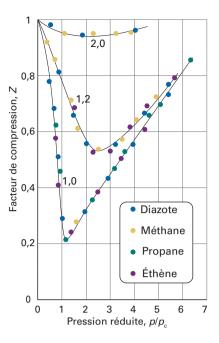
$$\frac{ap_{\rm r}}{27b^2} = \frac{8aT_{\rm r}}{27b(3bV_{\rm r} - b)} - \frac{a}{9b^2V_{\rm r}^2}$$

expression qui peut se réarranger sous la forme suivante :

$$p_{\rm r} = \frac{8T_{\rm r}}{3V_{\rm r} - 1} - \frac{3}{V_{\rm r}^2} \tag{1.25}$$

Cette équation a la même forme que celle de départ, mais les coefficients a et b, variables d'un gaz à l'autre, ont disparu. Il s'ensuit que l'on obtient les mêmes courbes, quel que soit le gaz, quand les isothermes sont tracées en fonction des variables réduites (comme on l'a fait dans la figure 1.20, mais sans attirer l'attention). On retrouve exactement le contenu du principe des états correspondants, si bien que l'équation de van der Waals lui est compatible.

Il ne faut pas donner une trop grande signification à ce succès, car d'autres équations d'état s'accordent aussi avec le même principe (tableau 1.7). En fait, on a seulement besoin de deux paramètres jouant le rôle de a et b car, dans ce cas, l'équation peut toujours être utilisée sous sa forme réduite. Le fait d'observer que des gaz réels obéissent au principe des états correspondants revient à peu près à dire qu'il est possible d'évaluer approximativement les effets des interactions d'attraction et de répulsion, chacun à l'aide d'un seul paramètre. Le principe des états correspondants est important, non pas tant pour son interprétation théorique, que pour la façon dont il permet aux propriétés de gaz très différents d'être combinées sur un seul diagramme (par exemple, la figure 1.21 au lieu de la figure 1.14).



**Fig. 1.21** Facteurs de compression de quatre gaz, dont deux de la figure 1.14, représentés en fonction des pressions réduites pour trois températures différentes. En utilisant des variables réduites, les données se placent sur une seule courbe pour chaque température réduite  $T_r = T/T_c$  (indiquée par le nombre porté sur chaque courbe).

Travail interactif Y a-t-il un ensemble de conditions pour lesquelles le facteur de compression d'un gaz de van der Waals passe par un minimum ? Si oui, indiquer comment la localisation et la valeur de ce minimum dépendent des coefficients a et b.

# Liste des équations clés

Dénomination	Équation	Remarques
Équation d'état	p = f(n, V, T)	
Loi des gaz parfaits	pV = nRT	Valable pour les gaz réels lorsque $p \to 0$
Relation entre échelles de température	$T/K = \theta/^{\circ}C + 273,15$	La valeur numérique 273,15 est exacte
Pression partielle	$p_{\rm J} = x_{\rm J} p$	Valable pour tous les gaz
Équation d'état du viriel	$pV_{\rm m} = RT(1 + B/V_{\rm m} + C/V_{\rm m}^2 +)$	B et $C$ dépendent de la température
Équation d'état de van der Waals	$p = nRT/(V - nb) - a(n/V)^2$	$\boldsymbol{a}$ est un paramètre caractérisant les attractions et $\boldsymbol{b}$ un paramètre caractérisant les répulsions

<sup>→</sup> Voir les relations entre équations sur l'arbre de filiation de la p. 911.

# Questions de réflexion

- 1.1 Expliquer comment l'équation des gaz parfaits découle de la combinaison des lois de Boyle, de Charles et du principe d'Avogadro.
- **1.2** Donner la signification du terme « pression partielle » et la raison pour laquelle la loi de Dalton est une loi limite.
- 1.3 Expliquer comment le facteur de compression varie avec la pression et la température et décrire la manière dont il donne des informations quant aux interactions moléculaires dans les gaz réels.
- 1.4 Expliquer la signification du terme « constantes critiques ».
- 1.5 Décrire la façon dont l'équation de van der Waals est formulée et suggérer un raisonnement permettant d'obtenir une autre des équations du tableau 1.7.
- **1.6** Expliquer comment l'équation de van der Waals rend compte du comportement critique.

# **Exercices**

- 1.1 a) Un échantillon de 131 g de gaz xénon dans un récipient de 1,0 dm³ peut-il exercer une pression de 20 atm à 25 °C s'il se comporte comme un gaz parfait ? Si oui, quelle pression exerce-t-il ? b) Quelle pression exerce-t-il s'il se comporte comme un gaz de van der Waals ?
- **1.1 b)** a) Un échantillon de 25 g d'argon gazeux dans un récipient de 1,5 dm³ peut-il exercer une pression de 2,0 bar à 30 °C s'il se comporte comme un gaz parfait ? Si oui, quelle pression exerce-t-il ? b) Quelle pression exerce-t-il s'il se comporte comme un gaz de van der Waals ?
- **1.2 a)** Un gaz parfait subit une compression isotherme qui réduit son volume de 2,20 dm<sup>3</sup>. La pression et le volume finaux du gaz sont respectivement de 5,04 bar et 4,65 dm<sup>3</sup>. Calculer la pression de départ du gaz en a) bar, b) atm.
- **1.2 b)** Un gaz parfait subit une compression isotherme qui réduit son volume de 1,80 dm<sup>3</sup>. La pression et le volume finaux du gaz sont respectivement de 1,97 bar et de 2,14 dm<sup>3</sup>. Calculer la pression de départ du gaz en a) bar, b) Torr.
- **1.3 a)** Un pneu de voiture a été gonflé à une pression de 1,63 atm en hiver par une température de -5 °C. En supposant qu'il n'y ait pas de fuites, quelle pression trouvera-t-on un jour d'été à 35 °C? Dans la réalité, quels autres facteurs faudra-t-il prendre en compte?
- **1.3 b)** Un échantillon de dihydrogène gazeux est à la pression de 125 kPa à 23 °C. À quelle pression peut-on s'attendre à 11 °C ?
- **1.4 a)** Un échantillon de 255 mg de néon occupe 3,00 dm³ à 122 K. À l'aide de la loi des gaz parfaits, calculer la pression du gaz.
- **1.4 b)** Un propriétaire consomme  $4,00 \times 10^3$  m³ de gaz naturel par an pour chauffer sa maison. En supposant que le gaz naturel soit uniquement du méthane, CH<sub>4</sub>, et que celui-ci soit un gaz parfait dans les conditions du problème, à savoir 1,00 atm et 20 °C, calculer la masse de gaz utilisée?
- **1.5 a)** Une cloche de plongée offre un volume d'air de 3,0 m³ lorsqu'elle se trouve sur le pont d'un bateau. Quel est le volume d'air quand la cloche est descendue à 50 m de profondeur ? On prendra 1,025 g  $\cdot$  cm $^{-3}$  pour la masse volumique moyenne de l'eau de mer et l'on supposera que la température est la même qu'en surface.
- **1.5 b)** Quelle différence de pression faut-il exercer sur une paille de 15 cm de long pour parvenir à boire un liquide de  $1,0~g\cdot cm^{-3}$  de masse volumique?
- **1.6 a)** Un manomètre est constitué d'un tube en U contenant un certain liquide. Une des branches est reliée à l'appareil concerné ; l'autre est ouverte à l'air libre. La pression à l'intérieur de l'appareil est déterminée à partir de la différence des hauteurs du liquide. Supposons que le liquide soit de l'eau, la pression extérieure de 770 Torr et le niveau dans la branche ouverte 10,0 cm plus haut que celui dans la branche reliée à l'appareil. Quelle est la pression dans l'appareil ? (La masse volumique de l'eau à 25 °C est de 0,99707 g·cm<sup>-3</sup>.)

- **1.6 b)** Un manomètre comme celui de l'*Exercice 1.6a* contient du mercure à la place de l'eau. Supposons que la pression soit de 760 Torr et que le niveau dans la branche ouverte soit 10 cm plus haut que dans la branche reliée à l'appareil. Quelle est la pression dans l'appareil ? (La masse volumique du mercure à 25 °C est de 13,55 g·cm<sup>-3</sup>.)
- 1.7 a) Dans une expérience destinée à déterminer une valeur précise de la constante des gaz, *R*, un étudiant a chauffé à 500 °C une bonbonne de 20,000 dm³ remplie de 0,25132 g d'hélium gazeux; la pression était de 206,402 cm d'eau d'un manomètre à eau à 25 °C. Calculer la valeur de *R* à partir de ces données. (La masse volumique de l'eau à 25 °C est de 0,99707 g·cm⁻³.) La construction du manomètre est décrite dans l'Exercice 1.6 a.
- **1.7 b)** Les résultats suivants ont été obtenus pour le dioxygène gazeux à 273,15 K. À partir de ces données, calculer les valeurs les plus probables au sens statistique de la constante des gaz *R* et de la masse molaire de O<sub>2</sub>.

p/atm	0,750 000	0,500 000	0,250 000
$V_{\rm m}/({\rm dm}^3\cdot{\rm mol}^{-1})$	29,8649	44,8090	89,6384

- **1.8 a)** À 500  $^{\circ}$ C et 93,2 kPa, la masse volumique de la vapeur de soufre est de 3,710 kg·m<sup>-3</sup>. Quelle est la formule brute du soufre dans ces conditions ?
- **1.8 b)** À 100 °C et 1,60 kPa, la masse volumique de la vapeur de phosphore est de 0,6388 kg  $\cdot$  m<sup>-3</sup>. Quelle est la formule brute du phosphore dans ces conditions ?
- **1.9 a)** Calculer la masse de la vapeur d'eau présente dans une pièce de  $400~{\rm m}^3$  contenant de l'air à 27 °C un jour où l'humidité relative est de 60~%.
- **1.9 b)** Calculer la masse de la vapeur d'eau présente dans une pièce de 250 m³ contenant de l'air à 23 °C un jour où l'humidité relative est de 53 %.
- **1.10 a)** Sachant que la masse volumique de l'air sous 0,987 bar et à 27 °C est de 1,146 kg · m<sup>-3</sup>, calculer la fraction molaire et la pression partielle du diazote et du dioxygène en supposant que a) l'air contient seulement ces deux gaz, b) l'air contient aussi 1,0 % mole d'argon.
- **1.10 b)** Un mélange gazeux est constitué de 320 mg de méthane, 175 mg d'argon et 225 mg de néon. La pression partielle du néon à 300 K est de 8,87 kPa. Calculer a) le volume et b) la pression totale du mélange.
- **1.11 a)** La masse volumique d'un composé à l'état gazeux est de 1,23 kg · m $^{-3}$  à 330 K et 20 kPa. Calculer la masse molaire du composé.
- **1.11 b)** Pour mesurer la masse molaire d'un gaz, on en a enfermé 250 cm³ dans un flacon de verre. La pression mesurée à 298 K était de 152 Torr et, après correction de la poussée d'Archimède, on a trouvé que la masse du gaz était de 33,5 mg. Calculer la masse molaire du gaz.

- **1.12 a)** Les masses volumiques de l'air à  $-85\,^{\circ}$ C, 0 °C et  $100\,^{\circ}$ C sont respectivement de  $1,877\,\,\mathrm{g\cdot dm^{-3}}$ ,  $1,294\,\,\mathrm{g\cdot dm^{-3}}$  et  $0,946\,\,\mathrm{g\cdot dm^{-3}}$ . À partir de ces données, et en supposant que l'air obéit à la loi de Charles, déterminer en degrés Celsius une valeur approchée du zéro de la température thermodynamique.
- **1.12 b)** Un échantillon d'un gaz donné occupe un volume de 20,00 dm<sup>3</sup> à 0 °C sous 1,000 atm. En portant les données expérimentales du volume sur un graphique en fonction de la température Celsius,  $\theta$ , à pression constante, on obtient une droite de pente 0,0741 dm<sup>3</sup>·(°C)<sup>-1</sup>. À partir de ce seul résultat (sans utiliser la loi des gaz parfaits), déterminer en degrés Celsius une valeur approchée du zéro de la température thermodynamique.
- **1.13 a)** Calculer la pression exercée par 1,0 mol de  $C_2H_6$  se comportant a) comme un gaz parfait, b) comme un gaz de van der Waals lorsqu'elle est enfermée dans les conditions suivantes : i) à 273,15 K dans 22,414 dm³, ii) à  $1\,000\,K$  dans  $100\,cm^3$ . (On utilisera les données du tableau 1.6.)
- **1.13 b)** Calculer la pression exercée par 1,0 mol de  $H_2S$  se comportant a) comme gaz parfait, b) comme gaz de van der Waals lorsqu'elle est enfermée dans les conditions suivantes : i) à 273,15 K dans 22,414 dm³, ii) à 500 K dans 150 cm³. (On utilisera les données du tableau 1.6.)
- **1.14 a)** Exprimer les paramètres de van der Waals a = 0,751 atm·dm<sup>6</sup>·mol<sup>-2</sup> et b = 0,0226 dm<sup>3</sup>·mol<sup>-1</sup> en unités de base du SI.
- **1.14 b)** Exprimer les paramètres de van der Waals, a = 1,32 atm · dm<sup>6</sup> · mol<sup>-2</sup> et b = 0,0436 dm<sup>3</sup> · mol<sup>-1</sup>, en unités de base du SI.
- 1.15 a) Le volume molaire d'un gaz donné à 250 K et sous 15 atm est de 12 % inférieur à celui calculé par la loi des gaz parfaits. Calculer a) le facteur de compression dans ces conditions et b) le volume molaire du gaz. Entre les forces d'attraction et de répulsion, quelles sont celles qui prédominent dans l'échantillon ?
- **1.15 b)** Le volume molaire d'un gaz donné à 350 K et sous 12 atm est de 12 % supérieur à celui calculé par la loi des gaz parfaits. Calculer a) le facteur de compression dans ces conditions et b) le volume molaire du gaz. Entre les forces d'attraction et de répulsion, quelles sont celles qui prédominent dans l'échantillon ?
- **1.16 a)** Dans un procédé industriel, on chauffe du diazote à 500 K dans une enceinte à volume constant de 1,000 m³. Le gaz entre dans cette enceinte à 300 K et sous 100 atm. La masse du gaz est de 92,4 kg. À l'aide de l'équation de van der Waals, déterminer la pression approximative du gaz à la température de fonctionnement de 500 K. On donne, pour le diazote,  $a=1,352~{\rm dm^6 \cdot atm \cdot mol^{-2}}$  et  $b=0,0387~{\rm dm^3 \cdot mol^{-1}}$ .
- **1.16 b)** Les bouteilles de gaz comprimé sont généralement remplies jusqu'à une pression de 200 bar. Dans le cas du dioxygène, quel est le volume molaire sous cette pression et à 25 °C si l'on applique a) l'équation des gaz parfaits, b) l'équation de van der Waals ? On donne, pour le dioxygène,  $a=1,364~{\rm dm^6\cdot atm\cdot mol^{-2}}$  et  $b=3,19\times 10^{-2}~{\rm dm^3\cdot mol^{-1}}$ .

- **1.17 a)** On suppose que 10,0 mol  $C_2H_6(g)$  sont enfermées dans un récipient de 4,860 dm³ à 27 °C. Calculer la pression exercée par l'éthane en appliquant a) l'équation des gaz parfaits, b) l'équation de van der Waals, puis à partir de ces calculs, le facteur de compression. On donne, pour l'éthane,  $a = 5,507 \text{ dm}^6 \cdot \text{atm} \cdot \text{mol}^{-2}$  et  $b = 0,0651 \text{ dm}^3 \cdot \text{mol}^{-1}$ .
- **1.17 b)** À 300 K et sous 20 atm, le facteur de compression d'un gaz donné est de 0,86. Calculer a) le volume occupé par 8,2 mmol de ce gaz dans ces conditions et b) une valeur approximative du deuxième coefficient du viriel B à 300 K
- **1.18 a)** Un récipient de 22,4 dm $^3$  contient 2,0 mol  $H_2$  et 1,0 mol  $N_2$  à 273,15 K. Calculer a) la fraction molaire de chaque constituant, b) sa pression partielle et c) la pression totale.
- **1.18 b)** Un récipient de 22,4 dm $^3$  contient 1,5 mol  $H_2$  et 2,5 mol  $N_2$  à 273,15 K. Calculer a) la fraction molaire de chaque constituant, b) sa pression partielle et c) la pression totale.
- **1.19 a)** Les constantes critiques du méthane sont :  $p_c = 45$ ,6 atm,  $V_c = 98$ ,7 cm<sup>3</sup>·mol<sup>-1</sup> et  $T_c = 190$ ,6 K. Calculer les paramètres de van der Waals du gaz et estimer le rayon des molécules.
- **1.19 b)** Les constantes critiques de l'éthane sont :  $p_c$  = 48,20 atm,  $V_c$  = 148 cm³ · mol⁻¹ et  $T_c$  = 305,4 K. Calculer les paramètres de van der Waals du gaz et estimer le rayon des molécules.
- **1.20 a)** En utilisant les paramètres de van der Waals du dichlore, calculer la valeur approximative a) de la température de Boyle du dichlore et b) du rayon d'une molécule Cl<sub>2</sub> considérée comme une sphère.
- **1.20 b)** En utilisant les paramètres de van der Waals du sulfure d'hydrogène (tableau 1.6 de la section *Données*) calculer la valeur approximative a) de la température de Boyle du gaz et b) du rayon d'une molécule H<sub>2</sub>S considérée comme une sphère.
- **1.21 a)** Trouver la pression et la température pour lesquelles 1,0 mol de a) NH $_3$ , b) Xe, c) He sont dans des états qui correspondent à 1,0 mol H $_2$  sous 1.0 atm et à 25 °C.
- **1.21 b)** Trouver la pression et la température pour lesquelles 1,0 mol de a)  $H_2S$ , b)  $CO_2$ , c) Ar sont dans des états qui correspondent à 1,0 mol  $N_2$  sous 1,0 atm et à 25 °C.
- **1.22 a)** Un gaz donné obéit à l'équation de van der Waals avec  $a=0,50~\text{m}^6\cdot\text{Pa}\cdot\text{mol}^{-2}$ . On trouve un volume de  $5,00\times10^{-4}~\text{m}^3\cdot\text{mol}^{-1}$  à 273 K et 3,0 MPa. À partir de ces données, calculer la constante b de l'équation de van der Waals. Quel est le facteur de compression de ce gaz dans les conditions de température et de pression de l'expérience ?
- **1.22 b)** Un gaz donné obéit à l'équation de van der Waals avec  $a=0.76~\mathrm{m^6\cdot Pa\cdot mol^{-2}}$ . On trouve un volume de  $4.00\times10^{-4}~\mathrm{m^3\cdot mol^{-1}}$  à 288 K et  $4.0~\mathrm{MPa}$ . À partir de ces données, calculer la constante b de l'équation de van der Waals. Quel est le facteur de compression de ce gaz dans les conditions de température et de pression de l'expérience ?

# Problèmes\*

#### Problèmes numériques

- 1.1 Des communications récentes avec les habitants de Neptune ont révélé qu'ils possèdent une échelle de température comparable à l'échelle Celsius mais basée sur le point de fusion (0 °N) et le point d'ébullition (100 °N) du corps pur qui leur est le plus courant, le dihydrogène. Des contacts approfondis ont révélé que les Neptuniens connaissent le comportement des gaz parfaits et trouvent que la valeur limite de pV à pression nulle est de 28 dm³ · atm à 0 °N et de 40 dm³ · atm à 100 °N. Quelle est la valeur du zéro absolu sur leur échelle de température ?
- **1.2** Établir la relation entre la pression et la masse volumique,  $\rho$ , d'un gaz parfait de masse molaire M. Vérifier graphiquement, à l'aide des données suivantes concernant l'oxyde de diméthyle à 25 °C, qu'on atteint

un comportement parfait aux basses pressions et calculer la masse molaire du gaz.

p/kPa	12,223	25,0	36,97	60,37	85,23	101,3
$\rho/(\text{kg}\cdot\text{m}^{-3})$	0,225	0,456	0,664	1,062	1,468	1,734

1.3 On exprime quelque fois la loi de Charles sous la forme  $V=V_0(1+\alpha\theta)$ , où  $\theta$  désigne la température Celsius,  $\alpha$  une constante et  $V_0$  le volume de l'échantillon à 0 °C. Les valeurs sui vantes de  $\alpha$  ont été obtenues pour le diazote à 0 °C :

p/Torr 749,7 599,6 333,1 98,6  $10^{3}\alpha/(^{\circ}\text{C})^{-1}$  3,6717 3,6697 3,6665 3,6643

<sup>\*</sup> Les énoncés signalés par le symbole ‡ ont été suggérés par Charles Trapp, Carmen Giunta et Marshall Cady.

À partir de ces données, calculer la valeur du zéro absolu sur l'échelle Celsius.

- **1.4** La masse molaire d'un nouveau fluorocarbure de synthèse a été mesurée à l'aide d'une microbalance à gaz. Le dispositif expérimental consiste en une ampoule de verre à l'extrémité du fléau d'une balance, le tout étant placé dans une enceinte fermée. On cherche le point d'équilibre en augmentant la pression du gaz dans l'enceinte et donc la poussée d'Archimède sur l'ampoule. Dans l'une des expériences, le point d'équilibre a été atteint pour une pression du fluorocarbure inconnu de 327,10 Torr ; avec le même dispositif, et avec la même position du couteau, on a atteint l'équilibre en introduisant CHF<sub>3</sub> ( $M=70,014~{\rm g\cdot mol}^{-1}$ ) à la pression de 423,22 Torr. La même série expériences effectuées avec le même dispositif, mais avec une position différente du couteau de la balance, a nécessité une pression de 293,22 Torr du fluorocarbure et de 427,22 Torr de CHF<sub>3</sub>. Quelle est la masse molaire du fluorocarbure ? Suggérer une formule brute.
- 1.5 Un thermomètre à gaz parfait à volume constant indique une pression de 6,69 kPa à la température du point triple de l'eau (273,16 K). a) Quel changement de pression reflète une différence de 1,00 K à cette température ? b) Quelle pression reflète une température de 100,00 °C ? c) Quel changement de pression reflète une variation de 1,00 K par rapport à cette dernière température ?
- **1.6** Un récipient de 22,4 dm $^3$  contient initialement 2,0 mol de  $H_2$  et 1,0 mol de  $N_2$  à 273,15 K. La totalité de  $H_2$  réagit avec la quantité juste nécessaire de  $N_2$  pour former NH $_3$ . Calculer les pressions partielles et la pression totale du mélange final.
- 1.7 Calculer le volume molaire du dichlore à 350 K et 2,30 atm en utilisant a) la loi des gaz parfaits et b) l'équation de van der Waals. À partir du résultat de la question a, calculer une valeur approximative du terme correctif pour l'attraction des molécules, puis, à l'aide d'approximations successives, donner une réponse plus précise à la question b.
- **1.8** À 273 K, des mesures pour l'argon ont donné  $B = -21,7 \text{ cm}^3 \cdot \text{mol}^{-1}$  et  $C = 1\,200 \text{ cm}^6 \cdot \text{mol}^{-2}$ , B et C étant le deuxième et le troisième coefficients du viriel du développement de Z en puissances entières de  $1/V_{\text{m}}$ . En supposant que la loi des gaz parfaits est suffisante pour une estimation des deuxième et troisième termes du développement, calculer le facteur de compression de l'argon à 273 K sous 100 atm. Partant de ce résultat, calculer le volume molaire de l'argon dans ces conditions.
- 1.9 Calculer le volume occupé par 1,00 mol de  $N_2$  à l'aide de l'équation de van der Waals réécrite sous la forme d'un développement du viriel a) à sa température critique, b) à sa température de Boyle et c) à sa température d'inversion de Joule-Thomson<sup>9</sup>. On supposera que le pression est de 10 atm dans les deux cas. À quelle température le gaz est-il le plus proche d'un gaz parfait ? On utilisera les données suivantes :  $T_c$  = 126,3 K, a = 1,352 atm · dm<sup>6</sup> · mol<sup>-2</sup>, b = 0,0387 dm<sup>3</sup> · mol<sup>-1</sup>.
- **1.10‡** On peut obtenir une valeur approchée du deuxième coefficient du viriel par l'équation empirique  $B'(T) = a + b e^{-c/T^2}$ , où a = -0.1993 bar $^{-1}$ , b = 0.2002 bar $^{-1}$  et  $c = 1\,131$  K $^2$  pour 300 K < T < 600 K. a) Quelle est la température de Boyle du méthane ?
- 1.11 La masse volumique de la vapeur d'eau à 776,4 K et à la pression de 327,6 atm est de 133,2 ×  $10^2$  kg·m<sup>-3</sup>. Sachant que, pour l'eau,  $T_c$  = 647,4 K,  $p_c$  = 218,3 atm, a = 5,464 atm·dm<sup>6</sup>·mol<sup>-2</sup>, b = 0,03049 dm<sup>3</sup>·mol<sup>-1</sup> et M = 18,02 g·mol<sup>-1</sup>, calculer a) le volume molaire puis le facteur de compression. Ensuite, calculer le facteur de compression à l'aide b) des données, c) de l'équation de van der Waals réécrite sous la forme d'un développement du viriel.
- **1.12** Le volume critique et la pression critique d'un gaz donné sont respectivement égaux à  $160 \text{ cm}^3 \cdot \text{mol}^{-1}$  et à 40 atm. En admettant que le gaz obéit à l'équation d'état de Berthelot, estimer la température critique, puis le rayon des molécules de gaz en supposant qu'elles sont sphériques.
- 1.13 Donner une estimation des coefficients a et b de l'équation d'état de Dieterici à partir des constantes critiques du xénon. Calculer la pression exercée par 1,0 mol de Xe contenue dans un volume de 1,0 dm³ à 25 °C.

#### Problèmes théoriques

- **1.14** Montrer que l'équation de van der Waals aboutit soit à des valeurs Z < 1 soit à des valeurs Z > 1, et identifier les conditions pour lesquelles on obtient chacun de ces résultats.
- <sup>9</sup> N.d.t.: Voir Tableau 2.10, p. 81.

- 1.15 Écrire l'équation de van der Waals sous la forme d'un développement du viriel suivant les puissances de  $1/V_{\rm m}$  et donner les expressions de B et de C en fonction des paramètres a et b. On utilisera le développement  $(1-x)-1=1+x+x_2+\ldots$  Pour l'argon, les mesures donnent  $B=-21,7~{\rm cm}^3\cdot{\rm mol}^{-1}$  et  $C=1\,200~{\rm cm}^6\cdot{\rm mol}^{-2}$  pour les coefficients du viriel à 273 K. Quelles sont les valeurs de a et b dans l'équation d'état de van der Waals correspondante ?
- **1.16‡** Établir la relation qui existe entre les constantes critiques et les paramètres de l'équation de Dieterici. Montrer que  $Z_c = 2\mathrm{e}^{-2}$  et déduire la forme réduite de l'équation d'état de Dieterici. Comparer les valeurs prévues par les équations de van der Waals et de Dieterici du facteur de compression critique. Quelle est celle qui se rapproche le plus des valeurs expérimentales typiques ?
- 1.17 Un chercheur a proposé l'équation d'état suivante :

$$p = \frac{RT}{V_{\rm m}} - \frac{B}{V_{\rm m}^2} + \frac{C}{V_{\rm m}^3}$$

Montrer que l'équation conduit au comportement critique. Exprimer les constantes critiques du gaz en fonction de B et C et trouver une expression du facteur de compression critique.

- **1.18** Les équations 1.19a et 1.19b sont respectivement des développements en série ordonnée suivant les puissances entières de p et de  $1/V_{\rm m}$ . Trouver les relations entre B et B' et entre C et C'.
- **1.19** Le deuxième coefficient du viriel B' peut être obtenu à partir de mesures de la masse volumique  $\rho$  d'un gaz pour une série de pressions. Montrer qu'on doit obtenir une droite de pente proportionnelle à B' quand on porte graphiquement  $p/\rho$  en fonction de p. En utilisant les données relatives à l'oxyde de diméthyle du *Problème 1.2*, trouver les valeurs de B' et B à 25 °C.
- **1.20** L'équation d'état d'un gaz donné s'écrit  $p = RT/V_{\rm m} + (a+bT)/V_{\rm m}^2$ , a et b étant des constantes. Calculer  $(\partial V/\partial T)p$ .
- **1.21** On utilise occasionnellement les équations d'état suivantes pour des calculs approchés sur des gaz :  $pV_m = RT(1+b/V_m)$  (gaz A),  $p(V_m-b)=RT$  (gaz B). Supposons qu'il existe des gaz qui obéissent à ces équations d'état. Lequel de ces deux gaz sera-t-il possible de liquéfier ? Auraient-ils une température critique ? Justifier votre réponse.
- **1.22** Établir une expression du facteur de compression d'un gaz obéissant à l'équation d'état p(V-nb)=nRT, où b et R sont des constantes. Quelle est la valeur du facteur de compression quand la pression et la température sont telles que  $V_{\rm m}=10b$ ?
- 1.23‡ La découverte de l'élément argon par Lord Rayleigh et Sir William Ramsay découle de mesures de Rayleigh sur la masse volumique du diazote en vue d'une détermination précise de sa masse molaire. Rayleigh prépara quelques échantillons de diazote par réaction chimique de composés azotés ; dans ses propres conditions standard, une ampoule de verre remplie de cet « azote chimique » avait une masse de 2,2990 g. Il prépara ensuite d'autres échantillons à partir de l'air atmosphérique en piégeant le dioxygène, le dioxyde de carbone et la vapeur d'eau. Dans les mêmes conditions, ce « diazote atmosphérique » avait une masse de 2,3102 g (Lord Rayleigh, *Royal Institution Proceedings* 14, 524 (1895)). Connaissant maintenant les valeurs précises des masses molaires du diazote et de l'argon, calculer la fraction molaire de l'argon dans le dernier échantillon en supposant que le premier était du diazote pur et le second un mélange de diazote et d'argon.
- **1.24**‡ Un corps simple aussi bien connu que l'argon reçoit encore l'attention des chercheurs. Stewart et Jacobsen ont publié une revue des propriétés thermodynamiques de l'argon (R.B. Stewart et R.T. Jacobsen, *J. Phys. Chem. Ref. Data* **18**, 639 (1989)) dans laquelle on trouve l'isotherme suivante à 300 K:

p/MPa	0,4000	0,5000	0,6000	0,8000	1,000
$V_{\rm m}/({\rm dm}^3\cdot{\rm mol}^{-1})$	6,2208	4,9736	4,1423	3,1031	2,4795
p/MPa	1,500	2,000	2,500	3,000	4,000
$V_{\rm m}/({\rm dm}^3\cdot{\rm mol}^{-1})$	1,6483	1,2328	0,98357	0,81746	0,60998

a) Calculer le deuxième coefficient du viriel, *B*, à cette température. b) À l'aide d'un logiciel de régression non linéaire, calculer aussi le troisième coefficient du viriel, *C*, à la même température.

#### Applications aux sciences de l'atmosphère

- **1.25** La pollution atmosphérique est un problème qui bénéficie d'une attention soutenue. Toute la pollution, cependant, ne provient pas de sources industrielles. Les éruptions volcaniques peuvent, par exemple, être à l'origine d'une pollution de l'air non négligeable. Le volcan Kilauea à Hawaii émet 200 à 300 tonnes de SO<sub>2</sub> par jour. Si l'on admet que ce gaz est émis à 800 °C sous 1 atm, quel est le volume de gaz émis ?
- 1.26 L'ozone est un gaz atmosphérique présent à l'état de traces qui joue un rôle protecteur pour la Terre en filtrant les rayons ultraviolets dangereux. Les teneurs en ozone sont données en unités Dobson. Ces unités Dobson expriment en millièmes de centimètre l'épaisseur d'une colonne de gaz qui serait prélevé sous forme de gaz pur sous 1,00 atm et à 0 °C. Quelle quantité de O<sub>3</sub> (en moles) trouve-t-on dans une colonne de 1,00 dm² de section d'air atmosphérique dans lequel la concentration en ozone est de 250 unités Dobson (valeur caractéristique des latitudes moyennes) ? Dans le trou de la couche d'ozone de l'Antarctique, la concentration en ozone tombe à 100 unités Dobson. Combien de moles d'ozone trouve-t-on dans une telle colonne d'air au-dessus d'une surface de 1,00 dm² ? Les plus fortes concentrations d'ozone atmosphérique se situent entre 10 et 50 km au-dessus de la surface de la Terre. En supposant que l'ozone soit réparti uniformément dans cette partie de l'atmosphère, calculer la concentration molaire moyenne correspondant a) à 250 unités Dobson, b) à 100 unités Dobson.
- 1.27 La formule barométrique relie la pression p d'un gaz de masse molaire M à une altitude h et sa pression  $p_0$  au niveau de la mer. Retrouver cette relation en montrant que le changement infinitésimal de pression, dp, dû à un changement infinitésimal d'altitude dh est donné par dp = -pg dh, où  $\rho$  est la masse volumique. Se rappeler que  $\rho$  dépend de la pression. Calculer a) la différence de pression entre le haut et le bas d'un flacon de laboratoire

- de 15 cm de haut, et b) la pression extérieure à une altitude de 11 km, altitude de croisière habituelle d'un avion, quand la pression au niveau du sol est de 1.0 atm.
- **1.28** On utilise encore les ballons sondes en chimie de l'atmosphère et pour suivre les phénomènes météorologiques. On peut étudier certaines caractéristiques techniques des ballons à l'aide de la loi des gaz parfaits. Considérons un ballon sphérique de 3,0 m de rayon. a) Quelle quantité de  $H_2$  (en moles) faut-il pour le gonfler à 1,0 atm, à la température ambiante de 25 °C au niveau de la mer ? b) Quelle masse un ballon peut-il soulever au niveau de la mer, là où la masse volumique de l'air est de 1,22 kg·m<sup>-3</sup> ? c) Quelle serait la charge utile si l'on utilisait He à la place de  $H_2$  ?
- **1.29‡** Le problème précédent sur les ballons est facilement résolu (voir le *Manuel des solutions*) si l'on utilise le principe d'Archimède, qui stipule que la force ascensionnelle est égale à la différence entre le poids de l'air déplacé et le poids du ballon. Démontrer le principe d'Archimède pour l'atmosphère à partir de la formule barométrique. *Conseil*: On considérera un ballon de forme simple, par exemple un cylindre circulaire droit ayant une section de surface *S* et une hauteur *h*.
- **1.30**: Les chlorofluorocarbures tels que  $CCl_3F$  et  $CCl_2F_2$  ont été cités pour leur rôle dans la destruction de la couche d'ozone de l'Antarctique. En 1994, ces gaz ont été trouvés respectivement à des teneurs de 261 et 509 parties par billion ( $10^{12}$ ) en volume (World Resources Institute, *World Resources* 1996-97). Calculer les molarités de ces gaz dans les conditions caractéristiques a) de la troposphère à la latitude moyenne (10 °C et 1,0 atm) et b) de la stratosphère de l'Antarctique (200 K et 0,050 atm).
- **1.31‡** L'atmosphère est approximativement composée en masse de 80 % de diazote et de 20 % de dioxygène. À quelle altitude au-dessus de la surface de la Terre l'atmosphère devient-elle composée en masse de 90 % de diazote et de 10 % de dioxygène ? Supposer que la température de l'atmosphère est constante et égale à 25 °C. Quelle est la pression de l'atmosphère à cette altitude ?

#### **BASES MATHÉMATIQUES 1**

# Différentiation et intégration<sup>10</sup>

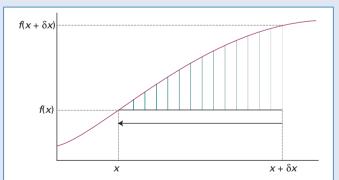
Pour introduire la notion de taux d'accroissement limite d'une fonction par rapport à une variable — sa pente — le mieux est d'avoir recours au calcul infinitésimal. La pente d'une fonction, de même que la pente d'une colline, peut être calculée en divisant la différence de hauteur par la distance rapportée à l'horizontale (figure BM1.1). Toutefois, étant donné que la pente peut varier d'un point à un autre, il faut considérer la plus petite distance horizontale possible entre deux points. Nous faisons qu'elle devienne infiniment petite, c'est-à-dire infinitésimale — d'où le nom de calcul infinitésimal. Les valeurs d'une fonction f en deux points x et  $x + \delta x$  sont respectivement égales à f(x) et à  $f(x + \delta x)$ . Par conséquent, la pente de la sécante entre les deux points est la distance verticale, notée  $\delta f$ , divisée par la distance horizontale, notée  $\delta x$ :

Pente = 
$$\frac{\text{accroissement de } f}{\text{accroissement de } x} = \frac{\delta f}{\delta x} = \frac{f(x + \delta x) - f(x)}{\delta x}$$
 (BM1.1)

On calcule la pente au point d'abscisse x en faisant tendre vers zéro la différence de distance horizontale ; soit lim  $\delta x \to 0$ . Dans ce cas limite, on peut remplacer  $\delta$  par d et écrire :

Pente = 
$$\frac{\mathrm{d}f}{\mathrm{d}x} = \lim_{\delta x \to 0} \left( \frac{f(x + \delta x) - f(x)}{\delta x} \right)$$
 (BM1.2)

Pour calculer la pente d'une fonction quelconque, il faut obtenir l'expression de droite. Cette opération est appelée **différentiation** (ou *dérivation*), et l'expression de df/dx est la **dérivée** de la fonction f par rapport à la variable x. Quelques dérivées importantes sont répertoriées en deuxième de couverture de cet ouvrage. La plupart des fonctions rencontrées en chimie peuvent être calculées en appliquant les règles suivantes (notons que dans ces expressions, les dérivées df/dx sont notées df):



**Fig. BM1.1** La pente de la fonction f(x) en x,  $\mathrm{d}f/\mathrm{d}x$ , est obtenue en effectuant une série d'approximations de la valeur vers laquelle tend le quotient de  $[f(x+\delta x)-f(x)]$  par l'accroissement  $\delta x$  quand on fait tendre  $\delta x$  vers zéro, (comme figuré par les lignes verticales devenant de plus en plus proches de x).

 $^{10}$  N.d.t.: Dans cet ouvrage, une quantité dx, par exemple, est appelée « changement infinitésimal » de x et df est une « différentielle », en accord avec l'emploi de ces termes en mathématique (dx souvent aussi appelé « accroissement infinitésimal de x). En revanche, de petites différence finies comme  $\delta x$  ou  $\delta f$  sont des « variations infinitésimales » (qui ne sont pas comme ci-dessus des limites au sens du calcul différentiel et intégral), par exemple comme ci-dessus et dans le cadre de calculs itératifs (comme ceux du chapitre 9). L'usage de ces termes est cohérent avec G candeurs, unités et symboles de la chimie physique, p. 8, 106.

Règle 1 (règle de la somme). Soient deux fonctions f et g,

$$d(f+g) = df + dg$$
 [BM1.3]

Règle 2 (règle du produit). Soient deux fonctions f et g,

$$d(fg) = f dg + g df$$
 [BM1.4]

Règle 3 (règle du quotient). Soient deux fonctions f et g,

$$d\frac{f}{g} = \frac{1}{g}df - \frac{f}{g^2}dg$$
 [BM1.5]

*Règle 4* (dérivation des fonctionnelles (ou fonctions de fonctions ou encore fonctions composées). Soit une fonction f = f(g), où g = g(t),

$$\frac{\mathrm{d}f}{\mathrm{d}t} = \frac{\mathrm{d}f}{\mathrm{d}g} \frac{\mathrm{d}g}{\mathrm{d}t}$$
 [BM1.6]

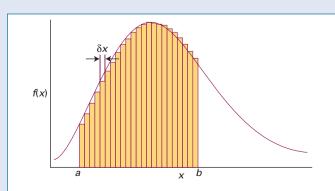
On calcule l'aire sous la courbe d'une fonction quelconque f en appliquant les techniques d'**intégration**. On décrit, par exemple, l'aire délimitée par la courbe de la fonction f de la figure BM1.2 comme étant la valeur de f en un point, multipliée par la largeur d'une petite région  $\delta x$ , soit  $f(x)\delta x$ , puis en faisant la somme de tous ces produits, soit :

Aire entre 
$$a$$
 et  $b = \sum f(x) \delta x$ 

Quand on fait tendre  $\delta x$  vers une valeur infiniment petite, dx, et que l'on fait la somme d'un nombre infini de régions, on écrit :

Aire entre 
$$a$$
 et  $b = \int_{a}^{b} f(x) dx$  [BM1.7]

Le symbole en S déformé,  $\int$ , à droite est appelé **intégrale** de la fonction f. Quand on écrit ce symbole sans indiquer de bornes, on l'appelle **intégrale indéfinie** de la fonction. Quand on indique les limites (comme dans l'équation BM1.7) il s'agit d'une **intégrale définie**. L'intégrale définie est égale à l'intégrale indéfinie calculée pour la valeur limite supérieure (b) moins l'intégrale indéfinie calculée pour la valeur limite inférieure (a). La valeur moyenne d'une fonction f(x) dans l'intervalle de x = a à x = b est définie par l'équation



**Fig. BM1.2** La surface ombrée est égale à l'intégrale définie de f(x) entre les limites a et b.

# Index

t désigne un tableau	ADN 659, 670 (intercalation dans l'~) 640	de Hückel 396 de l'état quasi-stationnaire 805	bar 5, 13 <i>t</i> , 20 <i>t</i> baromètre 21
^	ADN (structure de ~) 715	de l'état stationnaire 805	barométrique (formule ~) 28, 41, 591
<u>A</u>	ADP 211	de recouvrement nul 392, 393	barrette de détecteurs 480
1 : ::: ( (:   1   ) : ::	adsorbant 885	de Stirling 567	base (orbitales atomiques) 390, 398, 437
ab initio (méthode ~) 403	adsorbat 885	des électrons presque libres 720	base complète 274
abaissement du point de congélation 172	adsorption 885	des liaisons fortes 720	base de Schiff 502
aberration chromatique 502	(enthalpie isostérique d'~) 891	orbitalaire 341	basse vacante (orbitale la plus ~), BV 397
absences systématiques 705	(vitesse d'~) 888, 895	aragonique 58	basses températures (méthodes) 578
absorbance 491	chimique 889	arc-en-ciel 645	bathochrome (déplacement ~) 366, 725
absorption (de la lumière)	dissociative 891 physique 888	argument 286	batterie au plomb 866 Bayard-Alpert (jauge de ~) 21
(caractéristiques de l'~) de certains	aérobie (métabolisme ~) 212	ARN 670, 878 aromatique (stabilité ~) 401	Beer-Lambert (loi de ~) 490
corps 934t	aérosol 671	Arrhenius (équation d'~) 799, 801	Benesi-Hildebrand (équation de ~) 226
(spectroscopie d'~) 446	AES cf. spectroscopie Auger, SEA	Arrhenius (paramètres d'~) 799, 836t,	benzène
d'état excité 816	affinement de structure 707	839t, 941t, 942t	description LV 400
par les métaux 725	affinité électronique des atomes 348,	atmosphère 28, 473	description OM 400, 401
par les semi-conducteurs 724	348 <i>t</i> , 931 <i>t</i>	atmosphère (composition de l'~) 28	niveaux énergétiques 401
par les solides 724	agent de contraste 547	atmosphère ionique 196, 199, 673, 763	Berthelot (équation d'état de ~) 35
primaire 816	agent de surface 672	atmosphère normale (unité) 5, 12, 13t,	BET (isotherme) 892, 893, 903
stimulée 503	agitation thermique 8, 46	20 <i>t</i>	bicouche lipidique 676, 764
accélération 281	aimant supraconduteur 525	atome 1, 324	bicouche plane 676
due à la pesanteur 6	aimantation 728	configuration 2, 342	bimoléculaire (réaction ~) 802
ACD cf. analyse calorimétrique diffé- rentielle 57, 676	aimantation (vecteur ~) 540	de Rydberg 366	biosynthèse des protéines 212
achirale (molécule ~) 426	air (composition de ~) 28	équation de Schrödinger 326	bipolaron 667
acide	Airy (rayon d'~) 507	hamiltonien 326	bivariant 139 bloc d 347
(catalyse ~) 877	L-alanine 426	hydrogénoïde 324, 325	bloc d (activité catalytique des métaux
faible 760	alcalin (métal ~) 2 alcalino-terreux (métaux ~) 2	modèle nucléaire 1	du ~) 899
acide ascorbique 395	algèbre des grandeurs 23	polyélectronique 324, 340	bloc f 347
acide citrique (cycle de l'~) 212, 822	algèbre vectorielle 368	terme spectroscopique 357 atomes hydrogénoïdes 324	Blodgett, K. 649
acide de Brønsted 902	allène (symétrie) 423	fonctions d'onde radiales 328, 328 <i>t</i> ,	Bohr (condition de fréquence de ~) 255
acide de Lewis 902	alliage 136	329	Bohr (magnéton de ~) 521
acide isostéarique 650	(microstructure d'un ~) 186	transition permise 339	Bohr (modèle de ~) 366
acide nucléique 670	allongement limite (point d'~) 665, 719	atomisation (enthalpie standard d'~) 66 <i>t</i>	Bohr (rayon de ~) 328
acide stéarique 650	allotrope 136	ATP 211, 212, 824	boîte quantique 296
actif dans l'infrarouge 464	allotropique (variété ~) 136, 714	attaque colinéaire 854	Boltzmann, L. 8, 99
actinides 2, 347	AMF voir microscopie à force atomique	Auger, P. V. 886	Boltzmann (constante de ~) 8
actinoïdes 2	α-aminoacides 667	Auger (effet) 886	Boltzmann (distribution de ~) 8, 199,
activation (énergie d'~) 799, 800	ammoniac (synthèse de l'~) 217, 219,	Auger (microscopie ~) à balayage 886	220, 568, 585
d'une réaction composite 811	225	Auger (spectroscopie ~) 886	pour un équilibre chimique 220, 224
activation (enthalpie d'~) 66t, 848 activation (entropie d'~) 848	amorçage (étape d'~) 813	autoassemblage 671	Boltzmann (formule de ~) 99, 577, 587
activation (entropie d'*) 040 activation énergétique (contrôle par	ampère (unité) 11 amplitude 282	autocatalyse (loi de vitesse ~) 795t	bombe calorimètrique 54 Born, M 120, 262
l'~) 840	amplitude 282 amplitude de probabilité 262	autoprotolyse de l'eau 798	Born (équation de ~) 120, 128
activation énergétique d'une réaction 840	anaérobie (métabolisme ~) 212	avancement de réaction 210, 214, 786	Born (interprétation de ~) 262, 279
active en infrarouge (molécule ~) 464	analyse calorimétrique différentielle 57,	Avogadro (principe d'~) 23 axe alternant 419	Born-Haber (cycle de ~) 67, 713
activité 190, 191	62, 676	axe de symétrie 418	Born-Mayer (équation de ~) 713
(coefficient d'~) 191	analyse de corrélation 849	axe impropre de rotation d'ordre <i>n</i> 419	Born-Oppenheimer (approximation
détermination de 236	analyse en temps réel 784	axe principal 418, 453	de ~) 372
symboles 191	analyse thermique 136, 186	Axiltod-Teller (formule ~) 639	boson 142, 316, 342
des ions 195	analyse tomographique 546	azéotrope 180	boucles de van der Waals 35
du soluté 191, 192	angle d'arc-en-ciel 645	azimut 310	bouquet de photons 727
du solvant 191	angle de Bragg 702	azote voir diazote	Boyle (température de ~) 31
en Raman 478	angle de contact 648	azote (fixation de l'~) 394	Boyle-Mariotte (loi de ~) 23
et concentration molaire 193	angle dièdre (de deux groupes de		Bragg, W. et L 701
et fraction molaire 192 et molalité 193	liaisons) 668	В	Bragg (loi do) 702
infrarouge 477	angström 13 <i>t</i> anharmonicité (constante d'~) 466		Bragg (loi de ~) 702, 716 branche O 470
mesure 192	anharmonique 465	balance à films superficiels 649	branche P 468, 497
activité catalytique des surfaces 899	anion 2	balance de Gouy 729	branche Q 468, 470, 497, 498
adatome 885	anneau de stockage synchrotron 479	bande (largeur de ~) 721	branche R 468, 497, 498
adiabat 64	annihilation d'états excités 816	bande (tête de ~) 498	branche S 470
adiabatique 22, 45	anode 229	bande de conduction 722	branches (structure de ~) 468, 497
(calorimètre ~) 54	anticyclone 29	bande de Schumann-Runge 517	Bravais (réseau de ~) 696
(désaimantation ~) nucléaire 579	antiferromagnétique (phase ~) 730	bande de valence 722	bremsstahlung 700
(désaimantation ~) 578	antioxydant 394	bande interdite 721	Bridge-Sponer (extrapolation de ~) 466
(processus ~) (changement d'entro-	anti-Stokes (rayonnement ~) 446	bande p 721	brouillard photochimique 29
pie d'un ~) 98	appariement des spins 373	bande s 721	Brunauer, S. 892
expansion 63, 84	approximation(s)	bandes parallèles 472	Brunauer-Emmett-Teller (isotherme
frontière 22, 45	de Born-Oppenheimer 372, 482	bandes perpendiculaires 472	de ~) 892, 903

buckerminsterfullerène 424, 431	CATP, <i>voir</i> conditions ambiantes	chromophore 498 <i>t</i>	section efficace 751, 751 <i>t</i> , 832, 834,
bulle 646	standards, CASTP	chromosphère 361	938 <i>t</i>
butadiène (orbitales OM du ~) 399	cavité 646	c.f.c 710	colloïde(s) 671
niveaux d'énergies des OM 399	cavité résonante 509, 511	CI cf. conversion interne	(instabilité des ~) 672
Butler-Volmer (équation de ~) 862, 869 BV cf. orbitale moléculaire la plus basse	CCD cf. détecteur à couplage de charge cellule d'électrolyse 228	cinétique chimique 782 (méthodes expérimentales de ~) 783	colligative (propriété ~) 169 combinaison linéaire d'orbitales atomi-
vacante	cellule de concentration 229	cinétique de polymérisation 812	ques 273, 378, 383
	cellule de Harned 233, 238	cinétique formelle 782	forme générale 395
C	cellule de Kerr 727	CIS cf. croisement intersystèmes	combinaisons (différences de ~) 469
	cellule électrochimique 227	cisaillement simple 717	combinaisons linéaires adaptées à la
cage (effet de ~) 839	cellule galvanique 228, 865	cis-rétinal 502, 822	symétrie 437
calamitique (cristal liquide ~) 188 calcite 58	(réaction de ~) 230 (tension d'une ~) 231	Clapeyron (équation de ~) 147 classe (d'opérations de symétrie) 430	combustibles (propriétés thermodynamiques) 70 <i>t</i>
calorimètre 54	Celsius (degré ~) 22	Clausius (inégalité de ~) 102, 103, 113	combustion (enthalpie standard de ~)
adiabatique 54	Celsius (échelle ~) 6	Clausius-Clapeyron (équation de ~) 148	66 <i>t</i> , 68
adiabatique à flamme 57	centre de symétrie 419	Clausius-Mossotti (équation de ~) 629	commutables (opérateurs ~) 278
isobare 57	centre réactionnel photosynthétique 822	CLHP cf. chromatographie en phase	commutateur 278
calorimétrie 54	centroïde 495	liquide à haute performance	compact (empilement ~) 709
camphre 629	céramique 731	CLOA cf. combinaison linéaire des	compartiment anodique 227
candela 11	notation 229	orbitales atomiques	compartiment cathodique 227
capacité thermique 55 capacité(s) calorifique(s) 55	chaîne (polymérisation en ~) 811, 813 (cinétique des ~) 812	CMC cf. concentration critique de micellisation	complexe activé 801, 843, 853 (vitesse de décomposition du ~) 844
(contribution rotationnelle	chaîne compacte 664	CNDO 403	complexe-antenne 822
aux ~) 603	chaîne électrochimique 229, 235	co-adsorption 897	complexe conjugué 286
(contribution vibrationnelle	chaleur (échanges de ~) 53	coagulation 674	complexe hôte-invité 423, 640
aux ~) 603	chaleur 45	coalescence de pics 539	complexe de métal du bloc d 498
(rapport entre ~) 84	latente 66	codage de phase 546	composé covalent 3
(relation entre ~) 61, 78, 84	massique 55	coefficient(s)	composés ioniques 2
à pression constante 60	spécifique 55	d'absorption intégrée 491	composition de la vapeur 176
à volume constant 55, 253 d'un calorimètre 54	champ auotocohérent d'Hartree-Fock,	d'absorption molaire 490 d'activité 191, 192	compressibilité 718 compressibilité isotherme (coefficient
de transition de phase 151	CFC 349, 402 champ de force 472	(détermination de ~) 192, 236	de ~) 77, 926 <i>t</i>
et énergies moyennes 603, 604	champ de ligand 499	d'atténuation 297	compression (facteur de ~) 30, 31, 129
massique 55	champ de radiofréquence 541	d'efficacité frigorifique 103	Compton (longueur d'onde de ~) 318
molaire (effet de température) 60,	champ dipolaire local 530	d'Einstein (relation entre ~) 504	concentration critique de micellisation
60t, 916t	champ électrique 10, 250, 633	d'Einstein pour l'absorption spon-	674
molaire à pression constante 60	intensité 654	tanée 504	concentration micellaire critique
molaire à volume constant 55 molaire 60	champ électromagnétique 9, 249	d'Einstein pour l'absorption stimulée 503	(CMC) 674 concentration d'excès en surface 651
capillaire (technique du ~) 772	champ magnétique 10, 250, 521	d'Einstein pour l'émission spontanée	concentration molaire 160
capillarité 647	intensité 521 champ magnétique et induction ma-	504	concentration (profil de ~) 841
caractère (symétrie) 427	gnétique 521, 728	d'Einstein pour l'émission stimulée	conception de médicaments 640
caractères (table de $\sim$ ) 427, 943 $t$	champ proche (microscopie optique	504	condensation 32
carbonate de calcium (décomposition	à ~) 507	d'extinction molaire 490	d'une vapeur 652
du ~) 216	changement d'entropie (d'une expan-	de collage 895	condition(s)
carbonyle (groupe ~) 500 Carnot (cycle de ~) 100	sion isotherme) 104	de compressibilité isotherme 77, 78 <i>t</i> , 926 <i>t</i>	ambiantes standards 25 aux limites 289, 322
Carnot (cycle de ~) 100 Carnot (rendement de ~) 101	changement d'entropie molaire d'un élastomère 663	de conductivité thermique 756, 756 <i>t</i>	aux limites 269, 322 aux limites cycliques 308, 310
carotène 320, 407, 823	changement et variation 47	de diffusion 756, 769 <i>t</i>	de fréquence de Bohr 255
caroténoïde 822	charge (nombre de ~) 7	de dilatation isobare 77, 78t, 926t	de résonance 524
carré du module d'un nombre com-	charge électrique volumique 199	de frottement 684, 685t, 937t	de spontanéité 113
plexe 286	charge nucléaire écrantée 344	de fugacité 129	énergétique (d'une réaction) 833
CARS cf. diffusion Raman anti-Stokes	charge nucléaire effective 344	de fugacité et facteur de compres-	initiales 322
cohérente	de quelques atomes 345t, 930t	sion 129	standards de température et de
cascade biochimique 502 caséine 672	charge(s) partielle(s) 388	de Joule-Thomson 79, 81 <i>t</i> , 83 isotherme 81, 606	pression 25 stérique (d'une réaction) 835
CASTP, <i>voir</i> conditions ambiantes	dans les polypeptides 625 <i>t</i> Charles (loi de ~) 23	de Poisson 718	condition de fréquence de Bohr 255
standards	chimie informatique 401	de sédimentation 684	conductance (d'une solution) 759
catalyse acide 877	chimie physique (définition) 1	de sélectivité (d'une électrode spéci-	conducteur métallique 720
catalyse basique 877	chimie supramoléculaire 226, 622	fique) 240	conductibilité molaire et mobilité
catalyse dans l'industrie 900	chimioluminescence infrarouge 851	de transfert 863, 864t	ionique 762
catalyse enzymatique 878	chimiquement équivalents	de transmission 845	limite 760
catalyse hétérogène 884, 897 lois de vitesse 898	(noyaux ~) 533, 537 chimisorption 889	de van der Waals 33, 33 <i>t</i> , 916 <i>t</i> de viscosité 756	conductibilité thermique 775 conduction électrique 745
catalyseur(s) 876	(aptitude à la ~) 899	du viriel 31	conduction thermique 745
à sélection stérique 897	chirale (molécule ~) 426, 500	du viriel osmotique 174	conductivité 759
acides 900t	chiralité 426	moyen d'activité 195, 197t, 927t	et effet de force ionique 764
hétérogènes 876	clathrate 643	multinomial 566	molaire 759
homogènes 876	chlorophylles a et b 822, 823	osmotique 207	molaire à dilution infinie 760
industriels 900 <i>t</i>	chloroplaste 260, 822	stœchiométrique 72, 215	molaire d'un électrolyte 760
métalliques 900 <i>t</i>	chlorure de césium (structure ~) 711	cohérence (longueur de ~) 510	molaire et coefficient de diffusion 769 molaire limite 760
oxydes et sulfures semi-conducteurs 900 <i>t</i>	choc élastique 746 cholestérique (phase ~) 188, 189	cohérence spatiale 510 cohérence temporelle 510	conductivité électrique 720
oxydes isolants 900 <i>t</i>	cholesterol 676	colatitude 310	effets de température 722
propriétés 900 <i>t</i>	chromatographie 142	collision(s)	conductivité électronique 720
catastrophe ultraviolette 252	en phase fluide supercritique 142	élastique 26, 746	conductivité thermique 756, 757, 775
cathode 229	en phase liquide à haute perfor-	fréquence 751, 832, 833	(coefficient de ~) 756, 756t
cation 2	mance 142	fréquence volumique 832	cônes et bâtonnets 502

configuration	$K_p  219$	cristallinité (taux de ~) 666	degré Celsius 22
(des macromolécule) 659	constante(s) de vitesse 787	cristallographie 695	degré d'avancement de réaction 210
électronique 2, 342	(forme de Kassel des ~) 838	aux rayons X 715	degré de dissociation 217
électronique des éléments 2	d'état-à-état 852	cryptophane (symétrie) 423	degré de liberté 139
instantanée d'un système 565	d'ordre 1 791 <i>t</i>	cryoscopie 172	degré de liberté (nombre de) 139
prédominante (d'un système) 580	d'une réaction contrôlée par la diffusion 842	croisement intersystèmes 506, 815 croissance d'un cristal 885	degrés de liberté (nombre de ~) 139, 471
statistique 565 conformation (macromolécule) 659	de transfert d'électrons 857, 860	CSTP cf. conditions ambiantes stan-	delta de Kronecker 414
conformation (macromolecule) 639	et coefficients de diffusion 841	dards 25	δ (échelle ~) 526
congélation (abaissement du point	et fonction de partition 845	cubique (maille élémentaire) 696, 697	démagnétisation adiabatique 578
de ~) 172	constituant 139	cubique compact (c.c.) 710	demi-réaction 228
congélation (température de ~) 138	constituant indépendant 139	cubique F 697, 705, 710, 711	demi-vie (d'un réactif) 792
congruente (fusion ~) 187	construction de Maxwell 35	cubique I 697, 705, 711	de fluorescence 815
conode 178	contrainte 717	cubique P 697, 705	réaction d'ordre 1 792
constante(s)	hydrostatique 717	cucurbituriles (symétrie) 423	réaction d'ordre 2 793
(deuxième ~) du viriel 915 <i>t</i>	uniaxiale 717	Curie (loi de ~) 729	réaction d'ordre n 793
(seconde ~) de radiation 284	contrôle cinétique 808	Curie (température de ~) 730	DFT cf. théorie de la fonctionnelle de la densité
catalytique (enzymes) 880	contrôle thermodynamique 809	cycle d'Otto 134	démixtion 168, 182, 183
critiques 32, 32t, 35t, 915t	convection 28, 771	cycle de Born-Haber 67, 713	dénaturation 660, 669
cryoscopique 171t, 172, 927t	(flux de ~) 771	cycle de Carnot 100	densité
d'anharmonicité 466, 470 <i>t</i>	conversion interne 508, 815 (vitesse de ~) 817	cycle de l'acide citrique 212, 822 cyclodextrine 226, 227, 558	(énergétique) d'états 581
d'autoprotolyse de l'eau 798 d'Avogadro 5, 8	conversion intersystèmes 506, 815	cytochrome 245	d'énergie 251
d'écran 344, 526, 528, 530	(vitesse de ~) 817	cytosol 765	d'énergie cinétique 753
d'écran et électronégativité 529	convolution (théorème de ~) 742	2,10001,00	de charge 199
d'équilibre thermodynamique 216	coordination( $n_+$ , $n$ ) 711	_	de courant 862, 863, 869
d'hydrophobie 638	coordinence 710	D	de courant
de Boltzmann 8	coordonnée de réaction 801		anodique 869
de couplage hyperfin 555, 557t, 935t	coordonnées polaires cylindriques 308	d (orbitales ~) 338	cathodique 869
de couplage scalaire 532, 534	coordonnées polaires sphériques 264,	enveloppes 338	d'échange 863, 864 <i>t</i> , 942 <i>t</i>
de couplage spin-orbite (atomi-	310	dalton (loi de ~) 27, 176	de probabilité 262, 263, 267, 302, 33 de recouvrement 379
que) 355	corps noir 251	dalton (unité) 680	de spin 556
de couplage spin-orbite molécu-	(rayonnement du ~) 251	Daniell (pile ~) 229	électronique 405, 703
laire 554	corps pur 19	Davisson, C. 258 De Broglie, L. 258, 708	(énergétique) d'états 581
de déformation centrifuge 456	corrélation de spin 345	De Broglie (relation de ~) 708	optique 491
de Faraday 231 de force 282, 300, 462, 470 <i>t</i> , 933 <i>t</i>	correspondance (principe de ~) 292 couche 1	De Moivre (relation de ~) 741	spectrale d'énergie 251
de formation d'un produit 786	compacte 709	déblindage	déplacement (mouvement de vibration
de Huggins 694	de valence 2	contribution des groupes voisins	300
de Lamé 738	diffuse 862	528, 530	déplacement chimique 527
de Madelung 713, 713 <i>t</i>	fermée 344	contribution du solvant 528	influence de l'électronégativité 529
de masse atomique 5	monomoléculaire 649	contribution locale 528, 529	déplacement généralisé 50
de Michaelis 879	couches (spécification des ~) 332	déblindés (noyaux ~) 527	déplacement moyen 304
de normalisation 263, 290, 302	couleur 489, 934t	Debye, P. 196, 701	déplacement quadratique moyen 304 dépolarisation 475
de Planck 252	des métaux 726	Debye (équation de ~) 629	(rapport de ~) 475
de Rydberg 331	Coulomb (énergie de ~) 128	Debye (extrapolation de ~) 108	dépression atmosphérique 29
de l'atome d'hydrogène 324	Coulomb (intégrale de ~) 390	Debye (formule de $\sim$ ) 254 Debye (loi en T <sup>3</sup> de $\sim$ ) 108	dérivation 42
de spécificité 880	Coulomb (module de ~) 718	Debye (longueur de ~) 108 Debye (longueur de ~) 199, 200, 673	dérivée 42
de temps 792	Coulomb (opérateur de ~) 408	Debye (température de ~) 254	dérivées partielles 55, 91
de transfert 863, 864 <i>t</i> , 942 <i>t</i> de vitesse de réaction <i>vide infra</i>	Coulomb (potentiel de ~) 128 écranté 199	Debye-Hückel (loi étendue de ~) 198	(équation aux ~) 91, 322, 323
des gaz 24, 24 <i>t</i>	couplage	Debye-Hückel (loi limite de ~) 196, 234	Derjaguin, B. 673
diélectrique (constante ~) cf. permit-	de Russell-Saunders 359	Debye-Hückel (théorie de ~) 196	désactivation collisionnelle 352, 816
tivité relative	jj 360	Debye-Hückel-Onsager (théorie de ~)	désactivation d'un état excité 818
diélectrique 128, 629	scalaire (constante de ~) 532, 534	764	désactivation par collision 352, 816 désaimantation adiabatique 578
du couplage spin-orbire moléculaire	spin-orbite 354, 355, 554	coefficients 764t, 939t	nucléaire 579
554	couple donneur-accepteur 821	décomposition d'un produit direct 435	descripteur moléculaire 640
ébullioscopique 171, 171 <i>t</i> , 927 <i>t</i>	couple oxydoréducteur (couple redox)	découplage du proton 548	désexitation non radiative 503
électrique 7	228	défaut de surface 885	désexitation radiative 503
forme de Kassel 839	courant de cycle 531	défaut ponctuel 112	désorption 885
rotationnelle 453, 470 <i>t</i>	courant électrique surfacique 862	défaut quantique 353 défauts cristallins 112	désorption à température programmée
thermodynamique d'équilibre, <i>K</i> 216 constante(s) d'équilibre 214	courbe λ 142 courbure 270	déformation 717	DTP 896
(détermination des ~) 236	couronne (étoiles) 361	élastique 665, 717	désorption éclair 888
(interprétation moléculaire	covalente (liaison ~) 371	plastique 665, 717	déstructurant (effet ~) d'un sel 112, 208
des ~) 220	CPS cf. chromatographie en phase	déformation angulaire (mode de ~) 472	détecteur 481
(relation avec la température	fluide supercritique	déformation centrifuge 455	à couplage de charge, CC 482 de micro-ondes 482
d'une ~) 225	craquage 901	(constante de ~) 456	pyroélectrique 482
(relations entre ~) 218, 219	crête barométrique 29	et terme rotationnel 456	supraconducteur à interférences
et constantes de vitesse 796, 797	creux barométrique 29	dégénérées (orbitales ~) 338	quantiques 729
et énergie de Gibbs standard de	Crick, F. 715	dégénérescence	déterminant 392, 414
réaction 217	cristal (croissance de ~) 885	(degrés de ~) 295, 431, 455, 612	de Slater 243, 244
et fonction de partition 611	cristal liquide 188, 675	d'états 568	séculaire 392, 720
et tension standard de cellule 233	(diagramme de phases d'un ~) 189	et rotation 455	tridiagonal 721
thermodynamique 216	calamitique 188	et symétrie 295 et table de caractère 431	deuxième énergie d'ionisation 347
K <sub>b</sub> 219	discotique 188	orbitalaire 295, 431, 455	deuxième principe de la thermodyna-
$K_{\rm c}$ 219 $K_{\rm x}$ 219	lyotrope 188 cristallinité 666	dégradation (d'un polymère) 660	mique 94
11 <sub>X</sub> 417	cristaminic 000	O	(énoncé de Carnot du ~) 101

962

(énoncé de Kelvin du ~) 94	inélastique des neutrons 758	DLVO (théorie ~) 673	de serre 473
diagonale par blocs (forme ~) d'une	Raman anti-Stokes cohérente,	Dobson (unité ~) 41, 519	destructurant d'un sel 112, 208
représentation 429 diagonalisation de matrice 398	DRASC 476 théorie quantique 856	Dogonadze, R.R. 858 donneur-accepteur (couples) 821, 821 <i>t</i>	Doppler 350 électrophorétique 764
diagramme	dihélium 383	dopant 722	Joule-Thomson 80
de diffraction X sur poudre 705	dihydrogène	Doppler (effet ~) 350, 351	Kerr optique 727
de Grotrian 340	description LV 373	Doppler (élargissement ~) 351	laser 508, 510
de Jablonski 506 de phases 137, 176	description OM 383 stockage 643, 867	dorsale atmosphérique 29 double couche électrique 673, 861	Meissner 731 Overhauser nucléaire (spectroscopie
de phases de l'hélium 141, 142	dilatation isobare (coefficient de ~) 77	(épaisseur de ~) 673	à ~) 551
de phases du dioxyde de carbone 141	dilatation isotherme (coefficient de ~)	double liaison 3	Overhauser nucléaire, EON 548, 551
de phases liquide-liquide 181 de phases solide-liquide 185	77 diode de Gunn 479	doublement de fréquence 727	taux de renforcement 550
de Ramachadran 668	diode électroluminescente 734	doublet 3 doublet d'électrons non liants 3	photoélectrique 256 relativiste 285
de Stern-Volmer 819	diode laser 734	doublet libre 3	Stark 455, 621
de Watt 51, 52	dioxyde de carbone	DSC cf. analyse calorimétrique différen-	structurant d'un sel 112, 208
des pressions de vapeur 176	(laser au ~) 513	tielle, ACD	tunnel 297
température-composition 179 diagramme de corrélation 360	diagramme de phases 141 entropie résiduelle 110	DTP cf. désorption à température programmée	Zeeman 365 effusion 745
dialyse 175, 672	équation de van der Waals 34	dualité onde-particule 259	effusion (vitesse d'~) 754
diamagnétique 728	isothermes 31	Dulong, PL. 253	Ehrenfest (classification de ~) 149
diamagnétique (contribution ~) au	modes de vibration 471	Dulong et Petit (loi de ~) 253	Ehrenfest (équations de ~) 155
déblindage 528, 529 diamètre de collision 751	structure 4 supercritique 142, 143	durée de vie 352 durée de vie collisionnelle 352	Einstein, A. 253 Einstein (coefficient d'~) pour l'absorp-
diamant (structure du ~) 714	dioxygène (oxygène)	durée de vie consionnene 332 durée de vie observée d'un état excité	tion spontanée 504
diaphragme (technique du ~) 772	caractère paramagnétique 386	singulet 818	Einstein (coefficient d'~) pour l'absorp-
diatherme 22, 45	description MO 386, 492	dynamique d'état à état 851	tion stimulée 503
diazote description LV 274	états électroniques 493 intermédiaires réactifs, IRO 394	dynamique moléculaire 608	Einstein (coefficient d'~) pour l'émis- sion stimulée 504
description MO 386	dipolaire (champ ~) local 530	dynamique réactionnelle 831	Einstein (formule d'~) (capacités calori-
fugacité 130 <i>t</i> , 927 <i>t</i>	dipolaire (moment électrique ~) 4, 623,	E	fiques) 253, 603
spectre de photoélectrons 388	623t, 936t		Einstein (relation d'~) 768
1,2-dichloroéthène 422 dichroïsme circulaire 501	induit 625 dipôle	Eadie-Hofstee (diagramme de ~) 906	Einstein (température d'~) 254
diélectrique 626	(interaction charge- ~) 631	eau	Einstein-Smoluchowski (équation d'~) 773
Dieterici (équation d'état de ~) 35	(interaction dipôle- ~) 557	conduction électrique 762	EJM cf. épitaxie par jet moléculaire
différence de potentiel 13	électrique 4, 426, 622	description LV 374	élargissemement Doppler 351
différence de potentiel de Galvani 861	induit-dipôle induit (interaction ~) 636	diagramme de phases 141 entropie de vaporisation 106 <i>t</i> , 926 <i>t</i>	élargissement collisionnel 352
différence de potentiel membranaire 239	ponctuel 631	fonction de distribution radiale 607	élargissement de raie, RMN 539
différences de combinaisons 469	ponctuel magnétique 530	modes normaux de vibration 472	élargissement dû à la durée de vie 352 élargissement par inhomogénéité de
différentiation 42	dipôle-dipôle (interaction ~) 634, 654	point triple 102, 138, 139	champ 544
des vecteurs 369	dipôle-dipôle induit (interaction ~) 636	supercritique 143 viscosité 758	élastomère 665
différentielle 91, 322 différentielle totale exacte 74, 92	dipôles (interaction entre ~) 633 direction directe 703	ébullition 138	parfait 665
(condition d'existence d'une ~) 122	discotique (cristal liquide ~) 188	(élévation du point d'~) 170, 171	électroactive (espèce ~) 863
différentielle totale non exacte 75, 93	dismutation 236, 814	(point d'~) normal 138	électrode(s) 227
diffraction 258, 699	dispersant (dispositif ~) 446, 480	(température d'~) 81t, 138	(processus aux ~) 861 auxiliaire 871
(figure de ~) 700 dans un diagramme de pou-	dispersion (interaction de ~) 636 dispersion de l'énergie 95, 96	écart quadratique moyen 277 échange chimique 539	de verre 239
dre 705	disque d'Airy (rayon du ~) 507	échelle	différents types 227t
(limite de ~) 507	dissociation 507	Celsius 6, 22	ionique sélective 239
(ordre de ~) 480	(degré de ~) 217	de température des gaz parfaits 22	ionique spécifique 239
d'électrons de faible énergie 886 d'électrons lents, DEL 734, 886, 889	(énergie de ~) de liaison 372, 386, 387 <i>t</i>	de température thermodynamique 22, 102	patch 765 sensible aux gaz 239
de neutrons 708	(équilibre de ~) 612	électrochimique 235, 236 <i>t</i>	standard à hydrogène 233
de rayons X 701, 705	(limite de ~) 507	Kelvin 6, 22	électrodialyse 672
électronique 258, 708	dissolution (enthalpie standard de ~) 66t	écho de spin 545	électrolyse 865
neutronique 708 X	distance interréticulaire 698 distance moyenne de diffusion 772	éclatement de champ de ligand (énergie d'~) 499	électrolyte 227, 760
diffractomètre 701	distance quadratique moyenne 662, 773	éclatement de Davydov 725	électron (facteur g de l'~) 521 électron (rapport gyromagnétique
à poudre 701	distillation 179	éclatement de signaux de résonance 532	de l'~) 521
quatre cercles 701	des liquides partiellement miscibles	éclatement des niveaux d'énergie 355	électron (travail d'extraction de l'~) 257
diffusion 745, 756, 766 (coefficient de ~) 756, 757, 775, 769 <i>t</i> ,	183, 185 fractionnée 179	écran (constante d'~) 930 <i>t</i> écran à cristaux liquides 189	électron Auger 886
940 <i>t</i>	distorsion centrifuge 455	écoulement laminaire 756	électron dans un champ magnétique
(contrôle par la ~) d'une réaction	distribution	écoulement newtonien 756	521 électron de valence 345
840, 842	canonique 581	efficacité catalytique 880	électron primaire 886
(équation de la ~) 770, 841	de Boltzmann 8, 220, 525, 568, 585	efficacité frigorifique (coefficient d'~) 103	électron secondaire 886
(première loi de Fick de la ~) 755, 756, 768, 775	de Fermi-Dirac 721, 722 de Maxwell 9, 748, 749	effecteur 765	électron σ 380
arc-en-ciel 645	de Planck 252, 253	effectif 191, 344	électrons de spins appariés 342
atomique 703	des vitesses 748, 749	effet	électronégativité 4, 389
de la lumière 681	des vitesses de Maxwell 748, 749	Auger, P.V. 886	de Mulliken 389, 933 <i>t</i> de Pauling 389, 389 <i>t</i> , 933 <i>t</i>
des rayons laser 681 dynamique de la lumière 681	radiale (fonction de ~) de l'atome 335 radiale (fonction de ~) dans un	cinétique de sel 850 de cage 839	électronvolt 13, 13 <i>t</i>
et mobilité ionique 768	liquide 607	de force ionique et conductivité 764	électrophorèse 680
et viscosité 769	spectrale de l'énergie 251	de relaxation 764	électrophysiologie moléculaire 765

élément de symétrie 417, 696	totale 7, 9	variations avec la température 59	statistique 99, 577
élément matriciel 414	totale du système $\pi$ 399, 401	de solubilisation 66t	d'un gaz parfait 583, 584
élévation du point d'ébullition 170	volumique de cohésion 657	de sublimation 66t	enveloppe orbitalaire 334
Eley-Rideal (mécanisme d'~) 898, 899	volumique spectrale 251, 504	de transition (de phase) 65, 66t, 926t	environnement (d'un système) 44
ellipsoïde 453	énergie de Gibbs 114	de vaporisation 65, 66 <i>t</i> , 917 <i>t</i> , 926 <i>t</i>	enzyme 876, 878
*	d'activation 848, 859	et fonction de partition 593	EON cf. effet Overhauser nucléaire 548
élongation antisymétrique 471	d'activation de transfert d'électrons	isostérique d'adsorption 891	épitaxie par jets moléculaires 724
élongation symétrique 471	868	libre 114, 117	* , * *
émission (spectroscopie d'~) 446			EPR cf. résonance paramagnétique
émission induite par collision 816	d'excès 169	voir aussi énergie de Gibbs	électronique 524, 553
émission spontanée 504	d'un gaz parfait 127	libre de surface cf. énergie de Gibbs	équation(s)
émission stimulée 504	d'une réaction à l'électrode 869	de surface	aux dérivées partielles 91, 322, 323
Emmett, P. 892	d'une solution idéale 167	libre standard de réaction 118	aux valeurs propres 415
	de formation 118	massique 70t	d'Arrhenius 799, 801
empilement (paramètre d'~) 675	de mélange 162, 167	moyenne de dissociation de liaison	d'Ehrenfest 155
empilement compact 709	de réaction 210	72	d'Einstein-Smoluchowski 774
empilement de sphères dures 709	de solvatation des ions 120, 129	voir aussi enthalpie moyenne de	d'état de Berthelot 35
empilement π (interactions d'~) 640	de surface 650	liaison	d'état <i>vide infra</i>
émulsifiant (agent ~) 672			
émulsion 671, 672	et fonction de partition 594	moyenne(s) de liaison 72, 932 <i>t</i>	d'Eyring 844, 846
	molaire partielle 158	réticulaire 67, 68t, 712, 714t, 917t	d'onde radiale 326
énantiomères (paire d'~) 426	propriétés 124	variations avec la température 59	de Benesi-Hildebrand 226
endergonique (réaction ~) 211	standard de formation 118, 119 <i>t</i>	enthalpie standard 65	de bilan des flux de matière 843
endothermique (processus ~) 45	standard de réaction 119, 210, 213,	(changement d'~) 65	de Born 120, 128
énergie 6, 12t, 45	232	d'atomisation 66t	de Born-Mayer 713
(conversion biologique de l'~) 211	variations avec la pression 126	d'hydratation 66t	de Butler-Volmer 862, 869
(niveaux d'~) 7, 355	variations avec la température 125	d'ionisation 66t, 347	de Clapeyron 147
(quantification de l'~) 7, 252	énergie interne 47	de changement de phase 65	de Clausius-Clapeyron 148
(transfert d'~) triplet-triplet 816	(variations de ~) avec le volume 122		- · · · · · · · · · · · · · · · · · · ·
	,	de combustion 66 <i>t</i> , 68, 69 <i>t</i>	de Clausius-Mossotti 629
cinétique 6, 9, 26, 305	contributions moléculaires 47	de dissolution 66 <i>t</i>	de Debye 629
moyenne d'un oscillateur 305	d'un gaz en fonction du volume 77	de formation, 66t, 69t, 71t	de Dieterici 35
cinétique volumique 753	et fonction de partition canonique	de fusion 66 <i>t</i> , 917 <i>t</i>	de Gibbs-Duhem 160
d'activation 799, 800, 801, 894	582	de gain d'électron 66t, 348	de Gibbs-Helmholtz 125, 126
d'une réaction composite 811	et fonction de partition moléculaire	de mélange 66 <i>t</i>	de Hartree-Fock 402
d'éclatement du champ de ligands	575, 581, 592	de réaction 66t, 68, 225	de Karplus 534, 535
499	et interactions moléculaires 609	de sublimation 66t	de Kelvin 652
d'interaction multipolaire 633	pour un gaz parfait 576	de transition de phase 66, 66 <i>t</i>	de Kohn-Shan 404
d'ionisation 331			
	propriétés 121	de vaporisation 65, 66, 66 <i>t</i> , 917 <i>t</i> , 926 <i>t</i>	de Laplace 647
détermination spectroscopique	énergie potentielle 6, 30, 305	volumique 70 <i>t</i>	de Margules 194
331	(opérateur de ~) 269	entrainement à la vapeur d'eau 181	de Mark-Kuhn-Houwik-Sakurada
d'un électron dans un champ ma-	(profil d'∼) 801	entropie 96, 111	687
gnétique 521	(surface d'~) 372, 852	(changement d'~) d'une expansion	de McConnell 556
d'un oscillateur harmonique 301	de Coulomb 7, 128	isotherme 97, 584	de Michaelis-Menten 879, 882
d'un spin électronique dans un	due à la pesanteur 7	(changement d'~) d'une transition	de Nernst 232
champ magnétique 522	effective de l'électron de l'atome	de phase 105	de Poisson 199
d'un système 45	d'hydrogène 327	(changement d'~) du milieu exté-	de Roothman 402
de Coulomb 7	électrostatique 7, 128, 629	rieur 98	de Sackur-Tetrode 583
de couplage spin-spin 532		(changement d'~) pour un processus	de Scatchard 208
	gravitationnelle 6		
de délocalisation 399, 401	intermoléculaire 642	adiabatique 98	de Schrödinger <i>vide infra</i>
de deuxième ionisation 347	moléculaire 372	(changement d'~) pour un transfert	de Smoluchowski 841
de dissociation de liaison 386, 387t	moyenne d'attraction 657	thermique 107	de Stern-Volmer 819
de formation des liaisons $\pi$ 399, 401	parabolique 300, 301, 462	(définition thermodynamique de	de Stokes-Einstein 769, 842
de Gibbs <i>vide infra</i> 114	énergies	l'~) 96	de Thomson 147
de Helmholtz 114	d'état lié 328, 331	(détermination de l'~) 108	de van der Waals 33, 35t
(interprétation moléculaire de	d'une particule dans une boîte 290	(unités de l'~) 97	de van't Hoff (équilibre) 223, 891
l'~) 116	d'une particule sur un cercle 307	(variations avec la température de	de van't Hoff (osmose) 173
et fonction de partition 593	d'une particule sur une sphère 321	l'~) 107	de Wierl 737
de point zéro 291, 301	de première et deuxième ionisation	conformationnelle (polymère) 663	des gaz parfaits 6, 24
de première ionisation 347	=		
1	347 <i>t</i>	d'activation 848	différentielle 322
de réorganisation 859, 861	ensemble canonique 579, 580	d'excès 168	différentielle (intégration d'une ~)
de résonance (transfert d'~) 821	ensemble grand-canonique 579, 580	d'expansion isotherme 97, 584	322
de rotation 452, 453	ensemble microcanonique 579, 580	d'oscillateurs harmoniques 578	différentielle (ordre d'une ~) 322
des électrons dans un champ magné-	entité moléculaire 5	de mélange 163	différentielle (solution générale
tique 521, 522	enthalpie 56	de réaction 111	d'une ~) 322
des noyaux dans un champ magnéti-	d'activation 66t, 848	de transfert thermique 107	différentielle (solution particulière
que 522, 523	d'excès 169	de transition de phase 105, 106t, 926t	d'une ~) 322
électrostatique 128	d'hydratation 66t	de vaporisation 105, 106 <i>t</i> , 926 <i>t</i>	différentielle du premier ordre 796
interne <i>vide infra</i>	d'ionisation 66t, 347	et fonction de partition 577, 582, 592	différentielle linéaire 322
		-	
libre 114, 117	de chimisorption 889t, 943t	et formule de Boltzmann 577	différentielle ordinaire 322
voir aussi énergie de Helmholtz	de combustion 66t, 68	molaire partielle 112	dihydrogène (ion moléculaire ~) 378
moyenne	de formation 66t, 71t, 918t, 919t	molaire standard 111	fondamentale de la thermodynami-
de rotation 601, 602	de fusion 66 <i>t</i> , 917 <i>t</i>	absolue 112	que chimique 121, 124, 159
de translation 601	de gain d'électrons 66t	résiduelle 110, 609, 610	générale de la diffusion 771
de vibration 602	de liaison 72, 386, 932t	standard	séculaire 390, 415
potentielle vide infra	de mélange 66t, 163	de fusion 106t, 926t	thermochimique 68
rayonnante (domestication de	de physisorption 889, 889t, 942t	de réaction de cellule 237	transcendante 183
l'~) 822	de réaction 66 <i>t</i> , 68, 225	de réaction 111	équation de Schrödinger
(rayonnante) volumique 251	calcul à partir des énergies de	de transition de phase 106 <i>t</i> , 926 <i>t</i>	(fonction radiales de l'~) 326
réticulaire 712	formation 71	de vaporisation 105, 106 <i>t</i> , 926 <i>t</i>	d'un atome hydrogénoïde 326
rotationnelle 452, 453	mesure 225	des ions en solution 111	d'une particule dans une sphère 321

d'une particule sur un cercle 308	eutectique 186	floculation 674	surfacique 755
d'une particule sur une sphère 310,	eutectique (palier ~) 186	fluide supercritique 32, 138, 142	fonction(s) d'onde 260, 279
311	excès (énergie de Gibbs d'~) 169	fluorescence 503, 505, 815	(informations contenues dans une ~)
des systèmes sphériques 261 <i>t</i>	excès (enthalpie d'~) 169	durée de vie 815, 818	266
en trois dimensions 261	excès (entropie d'~) 168	effet du solvant 505	(séparation des contributions aux ~)
en une dimension 260	excès superficiel 651	extinction 818	326
et relation de De Broglie 261	excimère 514, 816	laser 851	acceptabilité 265
indépendante du temps 260	exciplexe 514	vitesse 817	acceptablific 203
interprétation 263	(laser à ~) 514	X 886	angulaire 326
pour une molécule en vibration 463	exciton 724	fluorure d'hydrogène	antisymétrique 343
équation d'état 19	exciton de Frenkel 724	description OM 389, 394, 408	conditions d'existence 266
d'un gaz 19	exciton de Wanier 724	flux 753, 755	d'essai 390
d'un gaz parfait 19	excitons (bande d'~) 724	de convection 771	d'un oscillateur harmonique 302
de Berthelot 35t	exclusion (principe d'~) 342	de faisceau incident (faisceaux molé-	d'une liaison de valence 373
de Dieterici 35t	exclusion (règle d'~) 475	culaires) 655	d'une particule dans un boîte 290
du viriel 31, 35 <i>t</i>	exergonique (réaction ~) 211	de matière 755	d'une particule sur un cercle 307
du viriel et interactions intermolécu-	exothermique (processus ~) 45	de quantité de mouvement 756	d'une particule sur une surface
laires 33, 35	expansion 49	énergétique (d'énergie) 755	rectangulaire 294
et fonction de partition 605	adiabatique 63, 64, 84	hydrodynamique 654	informations contenues 266
thermodynamique 122	et travail 49	incident 753	interprétation 262
équations aux valeurs propres 268	face à une pression constante 51	incident de matière 885	interprétation de Born 262
équations de Hartree-Fock 402	isotherme (changement d'entropie)	incident sur une surface 885	localisée 277
équations de Roothaan 402	104	moléculaire 654	normalisation 263, 290
équations séculaires 390	isotherme réversible 52, 97	moléculaires croisés 851	radiale 326, 327, 328, 329
équilibre chimique 51	libre 51	Fock, V. 349	terme centrifuge 327
(condition thermodynamique d'un	expérience de Davisson et Germer 258	fonction	terme électrostatique 327
~) 137	extensive (propriété ~) 47	complexe 286	radiales de l'atome d'hydrogène
effet de compression 222	extinction de fluorescence 818	d'état 47, 74	328, 329
effet de température 223	extinction de phosphorescence 818	d'excès 168	radiales des atomes hydrogénoïdes
et distribution de Boltzmann 220, 224	extinctions systématiques (rayons X)	de chemin 74	328, 329
équilibre mécanique 20	702, 705	de distribution des vitesse 748, 749	fonctionnelle de densité (théorie de
équilibre thermique 22	extrapolation de Bridge-Sponer 466	de distribution radiale (liquides) 607	la ~) 404
équilibre de sédimentation 686	extrapolation de Debye 108	de distribution radiale d'une orbi-	fonctions d'onde orthogonales 272
équipartition (théorème d'~) 9, 47,	Eyring (équation d'~) 844, 846	tale s 335	fonctions d'onde orthogonales 272
253, 601		de distribution radiale et pression 609	fonctions d'onde radiales des atomes
ESCA cf. spectroscopie électronique	F	de Gauss 302, 351	hydrogénoïdes 328, 328t, 329
pour l'analyse chimique	<u> </u>	de Langevin 627	fonctions d'onde (combinaison linéaire
ESH cf. électrode standard à hydrogène	_	de Patterson 706, 707	de ~) 273
espace interstellaire 447	facteur	erreur 284, 319	
espace circumstellaire 488	de compression 30, 31, 129	f de Mayer, Z 606	force 12 <i>t</i> , 281, 300 force centrifuge 327
espèce chimique 19	de compression critique 36	gaussienne 302, 351, 741	force électromotrice 231
espèce de symétrie 431, 476	de diffusion atomique 703, 707	périodique 740	
espèce électroactive 860	de Franck-Condon 496	propre 268	force d'impact 34
ESR cf. résonance de spin électronique	de fréquence 799	radiale 326	force de freinage visqueux 761 force de rappel 282, 666
524	de structure 682, 704	fonction de partition	11
éthane (symétrie) 423	g d'un radical 554	canonique (distribution ~) 581	force généralisée 50 force ionique 196
éthanol (représentations moléculaires)	g de l'électron 521	d'un rotateur asymétrique 617	et molalité 197 <i>t</i>
405	g nucléaire 523	d'un rotateur symétrique 617	force thermodynamique 766, 767
étape cinétiquement déterminante 807	pré-exponentiel 799, 835	d'un système de deux états 569, 571	forces de van der Waals 631
étape cinétiquement limitante 807	stérique (modèle RRK) 838	de distribution radiale 335	forces intermoléculaires attractives
état(s)	stérique (théorie des collisions) 836	de rotation 595, 596, 597, 617	30, 33
condensé 4	factorielle 566	de translation 572, 573, 595	forces intermoléculaires répulsives
d'oxydation 2	faisceau moléculaire 644, 654, 851	de vibration 598, 599	30, 33
de référence d'un élément 71	faisceau supersonique 655	du monoxyde d'azote 600	formation
de Rydberg 353	Faraday (constante de ~) 199, 231		(énergie de Gibbs standard de ~)
de transition 801, 844, 853	FEMO (théorie ~) 411	électronique 600	118, 119 <i>t</i> , 918 <i>t</i> , 919 <i>t</i> , 920 <i>t</i>
de transition (théorie de l'~) 843	fermé (système ~) 44	et constante d'équilibre 611 et constante de vitesse 845	(standard enthalpie de ~) 66 <i>t</i> , 71 <i>t</i>
excité (désactivation d'un ~) 818	Fermi (interaction de contact de ~) 536		(vitesse de ~) 786
excité (quenching d'un ~) 818	Fermi (niveau de ~) 721	et énergie de Gibbs 594	
excité métastable 509	fermion 142, 316, 342	et énergie de Helmholtz 593	forme polaire d'un nombre complexe 286
fluide 4	ferrocène 425	et énergie interne 592	formule
gazeux 4, 19	ferromagnétisme 730	et énergie moyenne de rotation 601	barométrique 28, 41, 591
liés de l'atome H 328, 331	feuillet 668, 669	et énergie moyenne de translation	d'Axiltod-Teller 639
niveaux d'énergies 328, 331	Fick (première loi de ~) de la diffusion	601	d'Einstein 253, 254
physique d'un système 19	755, 756, 767,768, 775	et enthalpie 593	d'Euler 91, 286
précurseur (chimisorption de ~) 894	Fick (seconde loi de ~) 770	et équation d'état 605	de Boltzmann 99, 577, 587
quasi stationnaire 805	FID cf. signal de précession libre	et pression 593	de Debye 254
singulet 353	figure de diffraction d'électrons lents	factorisation 573	· · · · · · · · · · · · · · · · · · ·
standard 65, 190, 190t	887	impaire 305	de Lamb 529
standard biologique 194, 220	figure de diffraction dans un dia-	molaire 594	de Lewis 3 de London 636
stationnaire 805	gramme de poudre 705	molaire standard 611	Förster. T 821
triplet 353, 506	filament de Nernst 479	moléculaire 568, 594	
états correspondants (principe des ~) 36	film de Langmuir-Blodgett 649	paire 305	Förster (théorie de ~) 821, 829
éthène	film superficiel 649	particule dans une boîte 572	Fourier (série de ~) 740
description MO 396 symétrie 422	filtre sélectif (membranes) 765	pour une succession uniforme de	Fourier (synthèse de ~) 705
étoiles (spectroscopie des ~) 361	FIM cf. microscopie à ionisation de champ	niveaux 570	Fourier (technique à transformée de ~) 446, 480
Euler (formule d'~) 91, 286	fixation de l'azote 394	séparation des mouvements 594, 595	Fourier (transformée de ~) 559, 741
Date: (101111uic u ~) 71, 200	IIAGUOII GE I GLUIE JAT	separation des mouvements 374, 393	1 ourses (transionine ut ~) 337, /41

en RMN 540	volume molaire 25
fraction molaire 27	gaz réel(s) 29
fractions partielles (intégration par ~)	énergie de Gibbs 129
43, 795	fugacité 129
fracture (d'un matériau) 665, 719	gel 671
Franck-Condon (facteur de ~) 496	génération d'un continuum 785
Franck-Condon (principe de ~) 495,	génération de second harmonique,
505, 858	GHS 727, 894
Franklin, R. 715	gerade 382
freinage visqueux (force de ~) 761	Gerlach, W 314
réquence 10, 250	Germer, L. 258
(des ondes) 10	GFP 507
(doublement de ~) 727	Gibbs, J.W. 139
angulaire 281	Gibbs (énergie de ~) 114
de collage (adsorption) 895	Gibbs (isotherme de ~) 651
de collision 751	Gibbs-Duhem (équation de ~) 160
de Larmor 522	Gibbs-Helmholtz (équation de ~) 125
des chocs sur paroi 753	GIEC 474
volumique de collision 832	Gillespie (théorie de ~) 3
FRET cf. transfert d'énergie entre molé-	glace 141
cules fluorescentes	entropie résiduelle 110, 610
Freundlich (isotherme de ~) 894	structure 141, 715
Friedrich, W 700	globar 479
FT-NMR cf. résonance magnétique nu-	glucides 70
cléaire à transformée de Fourier 540	glycine 426
fugacité 129	glucose (combustion du ~) 212
(coefficient(s) de ~) 129, 927t	glucose (oxydation du ~) 212
(coefficient de ~) et variables rédui-	glycolyse 212
tes 130	anaérobie 90
(du diazote) 130t	goutte 647
fusion (enthalpie standard de ~) 66t	Gouy (balance de ~) 729
fusion (température de ~) 81 $t$	Gouy-Chapman (modèle de ~) 862
fusion congruente 187	gradient d'une fonction 370
fusion non congruente 187, 188	gradient de concentration 768
	gradient de lecture 547
G	gradient de phase 547
<u> </u>	gradin 885
<i>(,,,,,,,</i>	graisse 70
g (indice) cf. gerade 482	Graham (loi d'effusion de ~) 754
g (facteur ~) 521	Grahame (modèle de ~) 862
d'un radical 554	grandeur molaire partielle 157
de l'électron 521	grandeur moléculaire 8
nucléaire 523	grandeur vectorielle 368
gain 727	grandeur(s) physique(s) 10, 11
gain d'électron (enthalpie standard	(algèbre des ~) 23
de ~) 66t	grandeurs d'état 19
gauss (unité) 521	graphite 714
gaz 4, 19, 643	
	gravimétrie 888
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t	Grotrian (diagramme de ~) 340
(constante des ~) 6, 8, 24, 24 <i>t</i> (fréquence collision dans un ~) 832	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762
(constante des ~) 6, 8, 24, 24 <i>t</i> (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (propriété de) 420
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra rare 2	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (propriété de) 420 groupe $C_1$ 422
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra rare 2 réel(s) vide infra	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (propriété de) 420 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe C <sub>i</sub> 422
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra rare 2 réel(s) vide infra gaz parfait(s)	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (propriété de) 420 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe C <sub>i</sub> 422 groupe complet des rotations 425
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra rare 2 réel(s) vide infra gaz parfait(s) (changement d'entropie des ~) 97, 104	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (propriété de) 420 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe Ci 422 groupe complet des rotations 425 groupe C <sub>s</sub> 422
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra rare 2 réel(s) vide infra gaz parfait(s) (changement d'entropie des ~) 97, 104 (échelle de température des ~) 22	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (propriété de) 420 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe C <sub>i</sub> 422 groupe complet des rotations 425 groupe C <sub>s</sub> 422 groupe C <sub>v</sub> (table de caractères) 430t
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra rare 2 réel(s) vide infra gaz parfait(s) (changement d'entropie des ~) 97, 104 (échelle de température des ~) 22 (équation des ~) 6, 24	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (propriété de) 420 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe complet des rotations 425 groupe C <sub>8</sub> 422 groupe C <sub>9</sub> (table de caractères) 430t groupe C <sub>3</sub> (table de caractères) 430t,
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra rare 2 réel(s) vide infra gaz parfait(s) (changement d'entropie des ~) 97, 104 (échelle de température des ~) 22 (équation des ~) 6, 24 (équation d'état des ~) 24	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (propriété de) 420 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe C <sub>0</sub> 422 groupe complet des rotations 425 groupe C <sub>2v</sub> (table de caractères) 430t groupe C <sub>3v</sub> (table de caractères) 430t, 944t
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra rare 2 réel(s) vide infra gaz parfait(s) (changement d'entropie des ~) 97, 104 (échelle de température des ~) 22 (équation des ~) 6, 24 (équation d'état des ~) 24 (expansion isotherme des ~) 104	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (propriété de) 420 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe complet des rotations 425 groupe C <sub>2v</sub> (table de caractères) 430t groupe C <sub>3v</sub> (table de caractères) 430t, 944t groupe icosaédrique 424, 947t
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra rare 2 réel(s) vide infra gaz parfait(s) (changement d'entropie des ~) 97, 104 (échelle de température des ~) 22 (équation des ~) 6, 24 (équation d'état des ~) 24 (expansion isotherme des ~) 104 (loi des ~) 24	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (propriété de) 420 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe complet des rotations 425 groupe C <sub>2v</sub> (table de caractères) 430t groupe C <sub>3v</sub> (table de caractères) 430t, 944t groupe icosaédrique 424, 947t groupes cubiques 424, 946t
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra rare 2 réel(s) vide infra gaz parfait(s) (changement d'entropie des ~) 97, 104 (échelle de température des ~) 22 (équation des ~) 6, 24 (équation d'état des ~) 24 (expansion isotherme des ~) 104 (loi des ~) 24 (vitesse quadratique moyenne dans	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe complet des rotations 425 groupe C <sub>2</sub> 422 groupe C <sub>3</sub> 422 groupe C <sub>3</sub> 422 groupe C <sub>3</sub> 424 groupe C <sub>3v</sub> (table de caractères) 430t groupe G <sub>3v</sub> (table de caractères) 430t groupe icosaédrique 424, 947t groupes cubiques 424, 946t groupe(s) ponctuel(s) 418
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra rare 2 réel(s) vide infra gaz parfait(s) (changement d'entropie des ~) 97, 104 (échelle de température des ~) 22 (équation des ~) 6, 24 (équation d'état des ~) 24 (expansion isotherme des ~) 104 (loi des ~) 24 (vitesse quadratique moyenne dans les ~) 747	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (propriété de) 420 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe C <sub>2</sub> 422 groupe complet des rotations 425 groupe C <sub>3</sub> 422 groupe C <sub>3</sub> (table de caractères) 430t groupe C <sub>3</sub> (table de caractères) 430t, 944t groupe icosaédrique 424, 947t groupes cubiques 424, 946t groupe(s) ponctuel(s) 418 (système de notation des ~) 420
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra rare 2 réel(s) vide infra gaz parfait(s) (changement d'entropie des ~) 97, 104 (échelle de température des ~) 22 (équation des ~) 6, 24 (équation d'état des ~) 24 (expansion isotherme des ~) 104 (loi des ~) 24 (vitesse quadratique moyenne dans les ~) 747 coefficient de conductivité thermique	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (propriété de) 420 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe C <sub>2</sub> 422 groupe complet des rotations 425 groupe C <sub>3</sub> 422 groupe G <sub>3v</sub> (table de caractères) 430t groupe G <sub>3v</sub> (table de caractères) 430t, 944t groupe icosaédrique 424, 947t groupes cubiques 424, 946t groupe(s) ponctuel(s) 418 (système de notation des ~) 420 cristallographique 420
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra rare 2 réel(s) vide infra gaz parfait(s) (changement d'entropie des ~) 97, 104 (échelle de température des ~) 22 (équation des ~) 6, 24 (équation d'état des ~) 24 (expansion isotherme des ~) 104 (loi des ~) 24 (vitesse quadratique moyenne dans les ~) 747 coefficient de conductivité thermique 757	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (propriété de) 420 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe C <sub>2</sub> 422 groupe complet des rotations 425 groupe C <sub>3</sub> 422 groupe C <sub>3</sub> (table de caractères) 430t groupe C <sub>3</sub> (table de caractères) 430t, 944t groupe icosaédrique 424, 947t groupes cubiques 424, 946t groupe(s) ponctuel(s) 418 (système de notation des ~) 420 cristallographique 420 groupe ponctuel (table de caractères)
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra rare 2 réel(s) vide infra gaz parfait(s) (changement d'entropie des ~) 97, 104 (échelle de température des ~) 22 (équation des ~) 6, 24 (équation d'état des ~) 24 (expansion isotherme des ~) 104 (loi des ~) 24 (vitesse quadratique moyenne dans les ~) 747 coefficient de conductivité thermique 757 coefficient de diffusion 757	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (propriété de) 420 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe complet des rotations 425 groupe C <sub>2v</sub> (table de caractères) 430t groupe C <sub>3v</sub> (table de caractères) 430t, 944t groupe icosaédrique 424, 947t groupes cubiques 424, 947t groupes cubiques 424, 946t groupe(s) ponctuel(s) 418 (système de notation des ~) 420 cristallographique 420 groupe ponctuel (table de caractères d'un ~) 427
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra rare 2 réel(s) vide infra gaz parfait(s) (changement d'entropie des ~) 97, 104 (échelle de température des ~) 22 (équation des ~) 6, 24 (équation d'état des ~) 24 (expansion isotherme des ~) 104 (loi des ~) 24 (vitesse quadratique moyenne dans les ~) 747 coefficient de conductivité thermique 757 coefficient de diffusion 757 conductivité thermique 757	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (propriété de) 420 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe C <sub>2</sub> 422 groupe C <sub>3</sub> 422 groupe C <sub>2</sub> (table de caractères) 430t groupe G <sub>3</sub> (table de caractères) 430t groupe icosaédrique 424, 947t groupe icosaédrique 424, 946t groupes cubiques 424, 946t groupes (s) ponctuel(s) 418 (système de notation des ~) 420 cristallographique 420 groupe ponctuel (table de caractères d'un ~) 427 groupe spatial 418
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra rare 2 réel(s) vide infra gaz parfait(s) (changement d'entropie des ~) 97, 104 (échelle de température des ~) 22 (équation des ~) 6, 24 (équation d'état des ~) 24 (expansion isotherme des ~) 104 (loi des ~) 24 (vitesse quadratique moyenne dans les ~) 747 coefficient de conductivité thermique 757 coefficient de diffusion 757 conductivité thermique 757 énergie de Gibbs 127	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (propriété de) 420 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe complet des rotations 425 groupe C <sub>2</sub> 422 groupe C <sub>3</sub> 422 groupe C <sub>3</sub> 422 groupe C <sub>3</sub> 424 groupe C <sub>3</sub> (table de caractères) 430t groupe icosaédrique 424, 947t groupe icosaédrique 424, 946t groupes cubiques 424, 946t groupes (s) ponctuel(s) 418 (système de notation des ~) 420 cristallographique 420 groupe ponctuel (table de caractères d'un ~) 427 groupe spatial 418 groupes (théorie des ~) 417, 420
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra rare 2 réel(s) vide infra gaz parfait(s) (changement d'entropie des ~) 97, 104 (échelle de température des ~) 22 (équation des ~) 6, 24 (équation d'état des ~) 24 (expansion isotherme des ~) 104 (loi des ~) 24 (vitesse quadratique moyenne dans les ~) 747 coefficient de conductivité thermique 757 coefficient de diffusion 757 conductivité thermique 757 énergie de Gibbs 127 de mélange 162	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe C <sub>2</sub> 422 groupe complet des rotations 425 groupe C <sub>3</sub> 422 groupe C <sub>3</sub> 422 groupe C <sub>3</sub> (table de caractères) 430t groupe C <sub>3</sub> v(table de caractères) 430t groupe icosaédrique 424, 947t groupe icosaédrique 424, 947t groupes cubiques 424, 946t groupe(s) ponctuel(s) 418 (système de notation des ~) 420 cristallographique 420 groupe ponctuel (table de caractères d'un ~) 427 groupe spatial 418 groupes (théorie des ~) 417, 420 groupes C <sub>n</sub> , C <sub>n</sub> , C <sub>n</sub> , C <sub>n</sub> , 422
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra rare 2 réel(s) vide infra gaz parfait(s) (changement d'entropie des ~) 97, 104 (échelle de température des ~) 22 (équation des ~) 6, 24 (équation d'état des ~) 104 (loi des ~) 24 (vitesse quadratique moyenne dans les ~) 747 coefficient de conductivité thermique 757 coefficient de diffusion 757 conductivité thermique 757 énergie de Gibbs 127 de mélange 162 énergie interne 576	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (propriété de) 420 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe C <sub>2</sub> 422 groupe Complet des rotations 425 groupe G <sub>2</sub> 422 groupe G <sub>3</sub> 422 groupe G <sub>3</sub> 421 groupe G <sub>3</sub> 422 groupe G <sub>4</sub> 422 groupe G <sub>5</sub> 422 groupe G <sub>8</sub> 422 groupe G <sub>8</sub> 422 groupe G <sub>9</sub> (table de caractères) 430t groupe G <sub>9</sub> (table de caractères) 430t groupe icosaédrique 424, 947 groupes cubiques 424, 946t groupe(s) ponctuel(s) 418 (système de notation des ~) 420 cristallographique 420 groupe ponctuel (table de caractères d'un ~) 427 groupe spatial 418 groupes (théorie des ~) 417, 420 groupes C <sub>n</sub> , C <sub>n</sub> , C <sub>n</sub> , 422 groupes cubiques 424, 947t
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra rare 2 réel(s) vide infra gaz parfait(s) (changement d'entropie des ~) 97, 104 (échelle de température des ~) 22 (équation des ~) 6, 24 (équation d'état des ~) 24 (expansion isotherme des ~) 104 (loi des ~) 24 (vitesse quadratique moyenne dans les ~) 747 coefficient de conductivité thermique 757 coefficient de diffusion 757 conductivité thermique 757 énergie de Gibbs 127 de mélange 162 énergie interne 576 enthalpie de mélange 163	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (propriété de) 420 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe C <sub>2</sub> 422 groupe complet des rotations 425 groupe C <sub>3</sub> 422 groupe G <sub>3v</sub> (table de caractères) 430t groupe G <sub>3v</sub> (table de caractères) 430t groupe icosaédrique 424, 947t groupes cubiques 424, 946t groupe(s) ponctuel(s) 418 (système de notation des ~) 420 cristallographique 420 groupe ponctuel (table de caractères d'un ~) 427 groupe spatial 418 groupes (théorie des ~) 417, 420 groupes C <sub>n</sub> , C <sub>nv</sub> , C <sub>nh</sub> 422 groupes cubiques 424, 947t groupes cubiques 424, 947t groupes C <sub>D</sub> , D <sub>nb</sub> , D <sub>nd</sub> 422
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra rare 2 réel(s) vide infra gaz parfait(s) (changement d'entropie des ~) 97, 104 (échelle de température des ~) 22 (équation des ~) 6, 24 (équation d'état des ~) 24 (expansion isotherme des ~) 104 (loi des ~) 24 (vitesse quadratique moyenne dans les ~) 747 coefficient de conductivité thermique 757 coefficient de diffusion 757 conductivité thermique 757 énergie de Gibbs 127 de mélange 162 énergie interne 576 enthalpie de mélange 163 entropie de mélange 163	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (propriété de) 420 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe Complet des rotations 425 groupe C <sub>2</sub> 422 groupe C <sub>3</sub> 422 groupe G <sub>3v</sub> (table de caractères) 430t groupe G <sub>3v</sub> (table de caractères) 430t, 944t groupe icosaédrique 424, 947t groupes cubiques 424, 946t groupe(s) ponctuel(s) 418 (système de notation des ~) 420 cristallographique 420 groupe ponctuel (table de caractères d'un ~) 427 groupe spatial 418 groupes (théorie des ~) 417, 420 groupes C <sub>n</sub> , C <sub>nv</sub> , C <sub>nh</sub> 422 groupes cubiques 424, 947t groupes D, D <sub>nh</sub> , D <sub>nd</sub> 422 groupes octaédriques 424
(constante des ~) 6, 8, 24, 24t (fréquence collision dans un ~) 832 idéal cf. gaz parfait idéal et gaz parfait 168 modèle cinétique 25, 745, 746 nobles 2 parfait(s) vide infra rare 2 réel(s) vide infra gaz parfait(s) (changement d'entropie des ~) 97, 104 (échelle de température des ~) 22 (équation des ~) 6, 24 (équation d'état des ~) 24 (expansion isotherme des ~) 104 (loi des ~) 24 (vitesse quadratique moyenne dans les ~) 747 coefficient de conductivité thermique 757 coefficient de diffusion 757 conductivité thermique 757 énergie de Gibbs 127 de mélange 162 énergie interne 576 enthalpie de mélange 163	Grotrian (diagramme de ~) 340 Grotthuss (mécanisme de ~) 762 groupe de symétrie 419 conditions d'existence 419 représentation matricielle 428 groupe (d'éléments chimiques) 2 groupe (propriété de) 420 groupe C <sub>1</sub> 422 groupe C <sub>2</sub> 422 groupe complet des rotations 425 groupe C <sub>3</sub> 422 groupe G <sub>3v</sub> (table de caractères) 430t groupe G <sub>3v</sub> (table de caractères) 430t groupe icosaédrique 424, 947t groupes cubiques 424, 946t groupe(s) ponctuel(s) 418 (système de notation des ~) 420 cristallographique 420 groupe ponctuel (table de caractères d'un ~) 427 groupe spatial 418 groupes (théorie des ~) 417, 420 groupes C <sub>n</sub> , C <sub>nv</sub> , C <sub>nh</sub> 422 groupes cubiques 424, 947t groupes cubiques 424, 947t groupes C <sub>D</sub> , D <sub>nb</sub> , D <sub>nd</sub> 422

groupes S<sub>n</sub> 424

viscosité 758

groupes voisins (contribution des ~) au déblindage 528, 530 GTO cf. orbitale de type gaussien

(opérateur ~) 261t, 267, 270

(matrice ~) 398, 400

#### Н

halogène 2

Hamilton, W 268

hamiltonien(ne)

de cœur 408 de moment magnétique 521 Hanes (représentation de ~) 906 Hansch (constante de ~) 638 harmonique (mode ~) 282 (mouvement ~) 300 (oscillateur ~) 465, 282 harmoniques sphériques 311t Harned (cellule de ~) 233, 238 Hartree, D.R. 349 Hartree-Fock (champ autocohérent d'~) 349 Hartree-Fock (équation de ~) 402 Hartree-Fock (méthode du champ cohérent de ~) 349 haute occupée, HO 397 h.c. 710 Heisenberg (théorème d'indétermination d'~) 276 hélice 668 hélium configuration électronique 342 diagramme de Grotrian 354 diagramme de phases 141, 142 hélium-3 142 hélium-4 142 hélium-néon (laser ~) 513 hélice 668 hélice (double ~) d'ADN 715 hélice-pelote (transition ~) 615, 830 Helmholtz (énergie de ~) 114 Helmholtz (modèle de la couche de ~) 862 hémolyse 175 Henry, W. 165 Henry (loi de ~) 165 (constante de la loi de ~) 927tHermann-Mauguin (système de ~) 420 Hermite (polynôme d'~) 302 hermiticité 271 hermitique (opérateur ~) 270 hertz (unité) 250 Hess (loi de ~) 68, 69 hétéronucléaires (molécules diatomiaues ~) description MO 388 hétéronucléaires (système de spins ~) 538 homonucléaires (système de spins ~) 538 hexagonal compact (empilement ~) 710 hexagonale (maille élémentaire ~) 697 Hinshelwood, C. 809 HF-SCF cf. champ autocohérent d'Hartree-Fock HO cf. orbitale moléculaire la plus haute occupée HOMO cf. orbitale moléculaire la plus haute occupée homonucléaires (molécules diatomiques ~) description LV 372, 373, 374 description OM 373 diagramme des orbitales moléculaires 385

Hooke (loi de ~) 300, 666, 719 HPLC cf. chromatographie en phase liquide à haute performance 142 Hückel, E. 196, 396 Hückel (approximations de ~) 396 Huggins (constante de ~) 694 Humphrey (série de ~) 365 Hund (règle de ~) 345 Hull, A. 701 Hush, N.S. 858 hybride (orbitale ~) 375 hybridation 375 (schémas d'~) 377t des orbitales d 377 des orbitales p 375, 376 sp 377  $sp^2 376$  $sp^{3} 375$  $sp^{3}d^{2}377$ hydratation (enthalpie standard d'~) 66t hydrate d'hydrogène 643 hydrogénation catalytique 901 hydrogénation des huiles 901 hydrogène cf dihydrogène hydrogène (atome d'~) constante de Rydberg 324 états liés 328 fonctions d'onde radiales 328, 329 modèle de Bohr 366 raies spectrales 324 hydrogène (électrode à ~) 233 hydrogène (liaison ~) 637 hydrophile 638, 671 hydrophobe 638, 671 (constante d'~) 638 (interaction ~) 638, 639 hyperbole 23 hyperpolarisabilité 727 hypertonique (solution ~) 175 hypervalent 3 hypothèse d'Avogadro 23 hypotonique (solution ~) 175 hypsochrome (déplacement ~) 366, 725

#### ı,

icosahédrique (groupe ~) 424, 947t idéale (solution ~) 164 idéalement diluée (solution ~) 166 identité (opération ~) 418 image pondérée en T<sub>1</sub> 547 image pondérée en T<sub>2</sub> 547 imagerie des produits réactionnels 851 imagerie par résonance magnétique 546 impulsion à 90° 541 impulsion à 180° 544 impulsions (techniques à ~) 540 inactive en infrarouge (molécule ~) 464 incertitude (principe d'~) 276 incongruente (fusion ~) 188 indétermination (contraintes d'~) 278t indétermination (relation d'~) 277, 279 indice de polydispersité 679 indice de polymolécularité 679 indice de réfraction 630, 727 indices de Miller 698 indiscernables (molécules ~) 583 induction magnétique 521, 728 induction magnétique et champ magnétique 521, 728 inégalité de Clausius 102, 113 infrarouge (proche ~) 11, 250 infrarouge lointain (région de l'~) 11, inhibiteur enzymatique 882 inhibition enzymatique 882

compétitive 882

inhibition incompétitive 883	isoplèthe 178	lampe à décharge au xénon 479	libre parcours moyen 752, 757
inhibition mixte 883	isotherme(s) 23, 25, 31, 53	lampe à décharge dans un gaz 479	lien peptidique 624, 660
non compétitive 883	BET 892, 893, 903	lampe au deutérium 479	ligne péritectique 187
inhomogénéité de champ 544	critique 31	lampe quartz-tungstène-halogène 479	limite d'élasticité 665, 719
intégrale 42	d'adsorption 889	Landau, L. 673	limite de diffraction 507
	de Freundlich 894		
de configuration 605		Langevin (fonction de ~) 627	limite de dissociation 507
de Coulomb 390	de Gibbs 651	Langmuir, I. 649	limite thermodynamique 581
de recouvrement 380, 384	de Langmuir 890	Langmuir (isotherme de ~) 890	Linde (réfrigérateur de ~) 82
de résonance 390	avec dissociation 891	avec dissociation 891	Lindermann, F (Lord de Cherwell) 809
définie 42	de Temkin 893	Langmuir-Blodgett (film de ~) 649	Lindemann-Hinshelwood (mécanisme
indéfinie 42	de van der Waals 35, 36	Langmuir-Hinshelwood (mécanisme	de ~) 809
nulle 433, 439	isosbestique (point ~) 518	de ~) 898	Lineweaver-Burk (représentation de ~)
	* *		* *
intégration 42, 322	isotonique (solution ~) 175	lanthanides 2, 347	880, 882
(facteur d'~) 93	isotope 1	lanthanoïdes 2	liposome 675
par parties 43	isotopique (teneur ~) 915 <i>t</i>	Laplace (équation de ~) 647, 648	liquide (état ~) 4
intégration d'une équation différentielle		laplacien 199, 261t, 310	liquide-vapeur (frontière entre pha-
322	J	Laporte (règle de sélection de ~) 494,	ses ~) 148
intensité de courant électrique 11	<u> </u>	499	liquides (mouvements moléculaire dans
intensité d'une radiation 10			les ~) 758
	<i>J</i> , nombre quantique de moment cinéti-	largeur à mi-hauteur 544	*
intensité lumineuse 11 <i>t</i>	que total 358, 359	largeur des raies spectrales 350	liquides (structure des ~) 607
intensité des signaux en RMN 525	Jablonski (diagramme de ~) 506	largeur naturelle d'une raie 352	liquides (viscosité des ~) 758t
intensive (propriété ~) 5, 47	, ,	largeur spectrale naturelle 352	liquides non miscibles (distillation
interaction de contact de Fermi 536	jauge de pression Bayard-Alpert 21	Larmor (fréquence de ~) 522, 540	des ~) 180
interaction ion-ion (conductivité) 763	Jeans, J. 251	laser 508	liquides partiellement miscibles 168, 18
interaction de Keesom 634	jet moléculaire (épitaxie par ~), EMJ 724		lithium (atome de ~) 342
	jet supersonique 655	(effet ~) 508, 510	
interaction de van der Waals 631	jets croisés 655	à argon ionisé 513	litre 12, 13 <i>t</i>
interaction dipôle-dipôle, RPE 557	jonction liquide 229	à azote 513	Levich, V.G. 858
interaction dipôle induit-dipôle induit	· ·	à colorant 514	LMCT 499
636	jonction p-n 723	à exciplexe 514	logarithme
interaction hydrophobe 638, 639	joule 6, 12, 47	à gaz 513	décimal 200
interaction hyperfine (en RPE) 557	Joule, J.P. 76	= .	népérien 147
7.1	joule (unité) 6, 12, 47	à impulsions 510	1
interaction intermoléculaire 8, 30	Joule (expérience de ~) 76	à krypton ionisé 513	loi combinée des gaz 25
interactions d'empilement π 640	Joule-Thomson (coefficient de ~) 79,	à modes synchronisés 511, 734	loi(s) de(d', des, du)
interface électrode-solution 861	81 <i>t</i>	à modes verrouillés en phase 511	Beer-Lambert 490
interférence 258, 381		à quatre niveaux 509, 733	Boyle-Mariotte 23
constructive 376, 381	Joule-Thomson (effet de ~) 80	à régime déclenché 510	Bragg 702
destructive 376, 381	Joule-Thomson isotherme (coefficient	à trois niveaux 509	Charles 23
interférogramme 541, 542, 481	de ~) 81		Curie 729
		au dioxyde de carbone 513	
interféromètre de Michelson 446, 480		au krypton ionisé 513	d'effusion de Graham 754
/ 1: / .:	I/	**	
intermédiaire réactifs de l'oxygène,	K	au néodyme 734	Dalton 27, 176
intermédiaire réactifs de l'oxygène, IRO 394	K	**	Dalton 27, 176 de Graham 754
		au néodyme 734 de haute intensité 513	Dalton 27, 176
IRO 394 interprétation de Born 262, 279	Karplus (équation de ~) 534, 535	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513	Dalton 27, 176 de Graham 754
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en <i>T</i> <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en <i>T</i> <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81 <i>t</i>	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81 <i>t</i> inversion de population 509	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en $T^4$ 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en $T^3$ 108
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81 <i>t</i>	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81 <i>t</i> inversion de population 509	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en $T^4$ 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en $T^3$ 108
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81 <i>t</i> inversion de population 509 inversion de température 29	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en $T^4$ 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en $T^3$ 108 gaz parfaits 24
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81 <i>t</i> inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2° principe de la thermodynamique 94	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81 <i>t</i> inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en $T^4$ 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en $T^3$ 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81 <i>t</i> inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en $T^4$ 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en $T^3$ 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81 <i>t</i> inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en $T^4$ 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en $T^3$ 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81 <i>t</i> inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en $T^4$ 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en $T^3$ 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81 <i>t</i> inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81 <i>t</i> inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en $T^4$ 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en $T^3$ 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81 <i>t</i> inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO (f. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de Gibbs de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~)	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 444	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387 Kohn-Sham (équations de ~) 404	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642 Lennard-Jones (paramètres du potentiel	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284 Stokes 684, 761, 762
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81 <i>t</i> inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 444 ionisation (énergies d'~) 331, 347, 930 <i>t</i>	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642 Lennard-Jones (paramètres du potentiel de ~) 642t, 936t	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284 Stokes 684, 761, 762 vitesse d'ordre 0 789
interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 444 ionisation (énergies d'~) 331, 347, 930t mesures spectroscopiques 331	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387 Kohn-Sham (équations de ~) 404	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642 Lennard-Jones (paramètres du potentiel	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284 Stokes 684, 761, 762 vitesse d'ordre 0 789 vitesse d'ordre 1 788, 791
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81 <i>t</i> inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 444 ionisation (énergies d'~) 331, 347, 930 <i>t</i>	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387 Kohn-Sham (équations de ~) 404 Krafft (température de ~) 674	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642 Lennard-Jones (paramètres du potentiel de ~) 642t, 936t	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284 Stokes 684, 761, 762 vitesse d'ordre 0 789
interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 444 ionisation (énergies d'~) 331, 347, 930t mesures spectroscopiques 331	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387 Kohn-Sham (équations de ~) 404 Krafft (température de ~) 674	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642 Lennard-Jones (paramètres du potentiel de ~) 642t, 936t lentille de Kerr 727 lévitation 731	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284 Stokes 684, 761, 762 vitesse d'ordre 0 789 vitesse d'ordre 1 788, 791
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 444 ionisation (énergies d'~) 331, 347, 930t mesures spectroscopiques 331 périodicité 347	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387 Kohn-Sham (équations de ~) 404 Krafft (température de ~) 674	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO (f. OM-CLOA LCAO-MO (f. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642 Lennard-Jones (paramètres du potentiel de ~) 642t, 936t lentille de Kerr 727 lévitation 731 Lewis, G.N. 371	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284 Stokes 684, 761, 762 vitesse d'ordre 0 789 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'ordre 2 788
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 444 ionisation (énergies d'~) 331, 347, 930t mesures spectroscopiques 331 périodicité 347 ionisation multiphotonique 851 résonante 851	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387 Kohn-Sham (équations de ~) 404 Krafft (température de ~) 674	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (Solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642 Lennard-Jones (paramètres du potentiel de ~) 642t, 936t lentille de Kerr 727 lévitation 731 Lewis, G.N. 371 Lewis (structure de ~) 3	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284 Stokes 684, 761, 762 vitesse d'ordre 0 789 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'ordre 2 788 vitesse d'une réaction d'ordre 1 proche de l'équilibre 796
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire dihydrogène 444 ionisation (énergies d'~) 331, 347, 930t mesures spectroscopiques 331 périodicité 347 ionisation multiphotonique 851 résonante 851 ionisation (enthalpie standard d'~)	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387 Kohn-Sham (équations de ~) 404 Krafft (température de ~) 674 Kronecker (delta de ~) 414	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642 Lennard-Jones (paramètres du potentiel de ~) 642t, 936t lentille de Kerr 727 lévitation 731 Lewis, G.N. 371 Lewis (structure de ~) 3 liaison	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284 Stokes 684, 761, 762 vitesse d'ordre 0 789 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'ordre 2 788 vitesse d'une réaction d'ordre 1 proche de l'équilibre 796 vitesse de réaction 787, 788
IRO 394 interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 444 ionisation (énergies d'~) 331, 347, 930t mesures spectroscopiques 331 périodicité 347 ionisation multiphotonique 851 résonante 851 ionisation (enthalpie standard d'~) 66, 347	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387 Kohn-Sham (équations de ~) 404 Krafft (température de ~) 674 Kronecker (delta de ~) 414  L  L, nombre quantique de moment ciné-	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642 Lennard-Jones (paramètres du potentiel de ~) 642t, 936t lentille de Kerr 727 lévitation 731 Lewis, G.N. 371 Lewis (structure de ~) 3 liaison chimique 2	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284 Stokes 684, 761, 762 vitesse d'ordre 0 789 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'ordre 2 788 vitesse d'une réaction d'ordre 1 proche de l'équilibre 796 vitesse de réaction 787, 788 vitesse de catalyse hétérogène 898
interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 444 ionisation (énergies d'~) 331, 347, 930t mesures spectroscopiques 331 périodicité 347 ionisation multiphotonique 851 résonante 851 ionisation (enthalpie standard d'~) 66, 347 ionisation par désorption laser assistée	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387 Kohn-Sham (équations de ~) 404 Krafft (température de ~) 674 Kronecker (delta de ~) 414  L  L, nombre quantique de moment cinétique orbital total 357	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO (f. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642 Lennard-Jones (paramètres du potentiel de ~) 642t, 936t lentille de Kerr 727 lévitation 731 Lewis, G.N. 371 Lewis (structure de ~) 3 liaison chimique 2 covalente 2, 371	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284 Stokes 684, 761, 762 vitesse d'ordre 0 789 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'ordre 2 788 vitesse d'une réaction d'ordre 1 proche de l'équilibre 796 vitesse de réaction 787, 788 vitesse de catalyse hétérogène 898 vitesse fondée sur les concentrations
interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 444 ionisation (énergies d'~) 331, 347, 930t mesures spectroscopiques 331 périodicité 347 ionisation multiphotonique 851 résonante 851 ionisation (enthalpie standard d'~) 66, 347 ionisation par désorption laser assistée par la matrice, MALDI 680, 681	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387 Kohn-Sham (équations de ~) 404 Krafft (température de ~) 674 Kronecker (delta de ~) 414  L  L, nombre quantique de moment ciné- tique orbital total 357 lacune dans un réseau 112	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642 Lennard-Jones (paramètres du potentiel de ~) 642t, 936t lentille de Kerr 727 lévitation 731 Lewis, G.N. 371 Lewis (structure de ~) 3 liaison chimique 2	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284 Stokes 684, 761, 762 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'ordre 2 788 vitesse d'une réaction d'ordre 1 proche de l'équilibre 796 vitesse de réaction 787, 788 vitesse de catalyse hétérogène 898 vitesse fondée sur les concentrations
interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 444 ionisation (énergies d'~) 331, 347, 930t mesures spectroscopiques 331 périodicité 347 ionisation multiphotonique 851 résonante 851 ionisation (enthalpie standard d'~) 66, 347 ionisation par désorption laser assistée	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387 Kohn-Sham (équations de ~) 404 Krafft (température de ~) 674 Kronecker (delta de ~) 414  L  L, nombre quantique de moment cinétique orbital total 357	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO (f. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642 Lennard-Jones (paramètres du potentiel de ~) 642t, 936t lentille de Kerr 727 lévitation 731 Lewis, G.N. 371 Lewis (structure de ~) 3 liaison chimique 2 covalente 2, 371	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284 Stokes 684, 761, 762 vitesse d'ordre 0 789 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'ordre 2 788 vitesse d'une réaction d'ordre 1 proche de l'équilibre 796 vitesse de réaction 787, 788 vitesse de catalyse hétérogène 898 vitesse fondée sur les concentrations
interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 444 ionisation (énergies d'~) 331, 347, 930t mesures spectroscopiques 331 périodicité 347 ionisation multiphotonique 851 résonante 851 ionisation (enthalpie standard d'~) 66, 347 ionisation par désorption laser assistée par la matrice, MALDI 680, 681	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387 Kohn-Sham (équations de ~) 404 Krafft (température de ~) 674 Kronecker (delta de ~) 414  L  L, nombre quantique de moment ciné- tique orbital total 357 lacune dans un réseau 112	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642 Lennard-Jones (paramètres du potentiel de ~) 642t, 936t lentille de Kerr 727 lévitation 731 Lewis, G.N. 371 Lewis (structure de ~) 3 liaison chimique 2 covalente 2, 371 double 3 hydrogène 637	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284 Stokes 684, 761, 762 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'ordre 2 788 vitesse d'une réaction d'ordre 1 proche de l'équilibre 796 vitesse de réaction 787, 788 vitesse de catalyse hétérogène 898 vitesse fondée sur les concentrations
interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 444 ionisation (énergies d'~) 331, 347, 930t mesures spectroscopiques 331 périodicité 347 ionisation multiphotonique 851 résonante 851 ionisation par désorption laser assistée par la matrice, MALDI 680, 681 ions (activité des ~) 195 IRM cf. imagerie par résonante ma-	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387 Kohn-Sham (équations de ~) 404 Krafft (température de ~) 674 Kronecker (delta de ~) 414  L  L, nombre quantique de moment cinétique orbital total 357 lacune dans un réseau 112 Lagrange (méthode des multiplicateurs de ~) 585	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513  Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642 Lennard-Jones (paramètres du potentiel de ~) 642t, 936t lentille de Kerr 727 lévitation 731 Lewis, G.N. 371 Lewis (structure de ~) 3 liaison chimique 2 covalente 2, 371 double 3 hydrogène 637 ionique 371	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284 Stokes 684, 761, 762 vitesse d'ordre 0 789 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'ordre 2 788 vitesse d'une réaction d'ordre 1 proche de l'équilibre 796 vitesse de réaction 787, 788 vitesse de catalyse hétérogène 898 vitesse fondée sur les concentrations 787 vitesse intégrée 790, 791
interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 331 périodicité 347 ionisation (énergies d'~) 331, 347, 930t mesures spectroscopiques 331 périodicité 347 ionisation multiphotonique 851 résonante 851 ionisation (enthalpie standard d'~) 66, 347 ionisation par désorption laser assistée par la matrice, MALDI 680, 681 ions (activité des ~) 195 IRM cf. imagerie par résonante magnétique	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387 Kohn-Sham (équations de ~) 404 Krafft (température de ~) 674 Kronecker (delta de ~) 414  L  L, nombre quantique de moment cinétique orbital total 357 lacune dans un réseau 112 Lagrange (méthode des multiplicateurs de ~) 585 Laguerre (polynômes de ~) 328	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513  Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO G. OM-CLOA LCAO-MO G. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642 Lennard-Jones (paramètres du potentiel de ~) 642t, 936t lentille de Kerr 727 lévitation 731 Lewis, G.N. 371 Lewis (structure de ~) 3 liaison chimique 2 covalente 2, 371 double 3 hydrogène 637 ionique 371 peptidique 660, 624, 668	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284 Stokes 684, 761, 762 vitesse d'ordre 0 789 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'ordre 2 788 vitesse d'une réaction d'ordre 1 proche de l'équilibre 796 vitesse de réaction 787, 788 vitesse de catalyse hétérogène 898 vitesse fondée sur les pressions 787 vitesse intégrée 790, 791 vitesse intégrée d'ordre 1 791
interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 331 périodicité 347 ionisation (énergies d'~) 331, 347, 930t mesures spectroscopiques 331 périodicité 347 ionisation multiphotonique 851 résonante 851 ionisation (enthalpie standard d'~) 66, 347 ionisation par désorption laser assistée par la matrice, MALDI 680, 681 ions (activité des ~) 195 IRM cf. imagerie par résonante ma- gnétique fonctionnelle 547	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387 Kohn-Sham (équations de ~) 404 Krafft (température de ~) 674 Kronecker (delta de ~) 414  L  L, nombre quantique de moment cinétique orbital total 357 lacune dans un réseau 112 Lagrange (méthode des multiplicateurs de ~) 585 Laguerre (polynômes de ~) 328 lait 672	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513  Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO G. OM-CLOA LCAO-MO G. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642 Lennard-Jones (paramètres du potentiel de ~) 642t, 936t lentille de Kerr 727 lévitation 731 Lewis, G.N. 371 Lewis (structure de ~) 3 liaison chimique 2 covalente 2, 371 double 3 hydrogène 637 ionique 371 peptidique 660, 624, 668 phosphate 212, 670	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284 Stokes 684, 761, 762 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'ordre 2 788 vitesse d'une réaction d'ordre 1 proche de l'équilibre 796 vitesse de catalyse hétérogène 898 vitesse fondée sur les concentrations 787 vitesse intégrée 790, 791 vitesse intégrée d'ordre 1 791 vitesse intégrée d'ordre 2 793, 794
interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 344 ionisation (énergies d'~) 331, 347, 930t mesures spectroscopiques 331 périodicité 347 ionisation multiphotonique 851 résonante 851 ionisation (enthalpie standard d'~) 66, 347 ionisation par désorption laser assistée par la matrice, MALDI 680, 681 ions (activité des ~) 195 IRM cf. imagerie par résonante magnétique fonctionnelle 547 isenthalpique (processus ~) 80	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387 Kohn-Sham (équations de ~) 404 Krafft (température de ~) 674 Kronecker (delta de ~) 414  L  L, nombre quantique de moment ciné- tique orbital total 357 lacune dans un réseau 112 Lagrange (méthode des multiplicateurs de ~) 585 Laguerre (polynômes de ~) 328 lait 672 laiton 151	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (Solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642 Lennard-Jones (paramètres du potentiel de ~) 642t, 936t lentille de Kerr 727 lévitation 731 Lewis, G.N. 371 Lewis (structure de ~) 3 liaison chimique 2 covalente 2, 371 double 3 hydrogène 637 ionique 371 peptidique 660, 624, 668 phosphate 212, 670 polaire 4, 388	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284 Stokes 684, 761, 762 vitesse d'ordre 0 789 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'eráction 787, 788 vitesse de réaction 787, 788 vitesse de catalyse hétérogène 898 vitesse fondée sur les concentrations 787 vitesse intégrée 790, 791 vitesse intégrée d'ordre 1 791 vitesse intégrée d'ordre 2 793, 794 Wien 284
interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 444 ionisation (énergies d'~) 331, 347, 930t mesures spectroscopiques 331 périodicité 347 ionisation multiphotonique 851 résonante 851 ionisation (enthalpie standard d'~) 66, 347 ionisation par désorption laser assistée par la matrice, MALDI 680, 681 ions (activité des ~) 195 IRM cf. imagerie par résonante magnétique fonctionnelle 547 isenthalpique (processus ~) 80 isobare 23, 25, 29	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387 Kohn-Sham (équations de ~) 404 Krafft (température de ~) 674 Kronecker (delta de ~) 414  L  L, nombre quantique de moment ciné- tique orbital total 357 lacune dans un réseau 112 Lagrange (méthode des multiplicateurs de ~) 585 Laguerre (polynômes de ~) 328 lait 672 laiton 151 Lamb (formule de ~) 529	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513  Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642 Lennard-Jones (paramètres du potentiel de ~) 642t, 936t lentille de Kerr 727 lévitation 731 Lewis (structure de ~) 3 liaison chimique 2 covalente 2, 371 double 3 hydrogène 637 ionique 371 peptidique 660, 624, 668 phosphate 212, 670 polaire 4, 388 simple 3	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284 Stokes 684, 761, 762 vitesse d'ordre 0 789 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'ordre 2 788 vitesse d'une réaction d'ordre 1 proche de l'équilibre 796 vitesse de catalyse hétérogène 898 vitesse fondée sur les concentrations 787 vitesse intégrée 790, 791 vitesse intégrée d'ordre 1 791 vitesse intégrée d'ordre 2 793, 794 Wien 284 lois de vitesse intégrées 795t
interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 344 ionisation (énergies d'~) 331, 347, 930t mesures spectroscopiques 331 périodicité 347 ionisation multiphotonique 851 résonante 851 ionisation (enthalpie standard d'~) 66, 347 ionisation par désorption laser assistée par la matrice, MALDI 680, 681 ions (activité des ~) 195 IRM cf. imagerie par résonante magnétique fonctionnelle 547 isenthalpique (processus ~) 80	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387 Kohn-Sham (équations de ~) 404 Krafft (température de ~) 674 Kronecker (delta de ~) 414  L  L, nombre quantique de moment ciné- tique orbital total 357 lacune dans un réseau 112 Lagrange (méthode des multiplicateurs de ~) 585 Laguerre (polynômes de ~) 328 lait 672 laiton 151	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (Solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642 Lennard-Jones (paramètres du potentiel de ~) 642t, 936t lentille de Kerr 727 lévitation 731 Lewis, G.N. 371 Lewis (structure de ~) 3 liaison chimique 2 covalente 2, 371 double 3 hydrogène 637 ionique 371 peptidique 660, 624, 668 phosphate 212, 670 polaire 4, 388	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284 Stokes 684, 761, 762 vitesse d'ordre 0 789 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'eráction 787, 788 vitesse de réaction 787, 788 vitesse de catalyse hétérogène 898 vitesse fondée sur les concentrations 787 vitesse intégrée 790, 791 vitesse intégrée d'ordre 1 791 vitesse intégrée d'ordre 2 793, 794 Wien 284
interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 444 ionisation (énergies d'~) 331, 347, 930t mesures spectroscopiques 331 périodicité 347 ionisation multiphotonique 851 résonante 851 ionisation (enthalpie standard d'~) 66, 347 ionisation par désorption laser assistée par la matrice, MALDI 680, 681 ions (activité des ~) 195 IRM cf. imagerie par résonante magnétique fonctionnelle 547 isenthalpique (processus ~) 80 isobare 23, 25, 29	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387 Kohn-Sham (équations de ~) 404 Krafft (température de ~) 674 Kronecker (delta de ~) 414  L  L, nombre quantique de moment ciné- tique orbital total 357 lacune dans un réseau 112 Lagrange (méthode des multiplicateurs de ~) 585 Laguerre (polynômes de ~) 328 lait 672 laiton 151 Lamb (formule de ~) 529	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513  Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642 Lennard-Jones (paramètres du potentiel de ~) 642t, 936t lentille de Kerr 727 lévitation 731 Lewis (structure de ~) 3 liaison chimique 2 covalente 2, 371 double 3 hydrogène 637 ionique 371 peptidique 660, 624, 668 phosphate 212, 670 polaire 4, 388 simple 3	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284 Stokes 684, 761, 762 vitesse d'ordre 0 789 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'ordre 2 788 vitesse d'une réaction d'ordre 1 proche de l'équilibre 796 vitesse de catalyse hétérogène 898 vitesse fondée sur les concentrations 787 vitesse intégrée 790, 791 vitesse intégrée d'ordre 1 791 vitesse intégrée d'ordre 2 793, 794 Wien 284 lois de vitesse intégrées 795t
interprétation de Born 262, 279 inversée (région ~) 861 inversion (opération d'~) 419 inversion (symétrie d'~) 382 inversion (température d'~) 81, 81t inversion de population 509 inversion de température 29 inversion-récupération (technique de ~) 544 ion(s) 2 activité 195 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion hydrogène enthalpie de formation 71 énergie de Gibbs de formation 119 entropie standard 111 ion moléculaire dihydrogène 378 ion moléculaire trihydrogène 444 ionisation (énergies d'~) 331, 347, 930t mesures spectroscopiques 331 périodicité 347 ionisation multiphotonique 851 résonante 851 ionisation qenthalpie standard d'~) 66, 347 ionisation par désorption laser assistée par la matrice, MALDI 680, 681 ions (activité des ~) 195 IRM cf. imagerie par résonante magnétique fonctionnelle 547 isenthalpique (processus ~) 80 isobare 23, 25, 29 isochore 23, 25	Karplus (équation de ~) 534, 535 Kassel, L.S. 838 Kassel (forme de ~) 838 Keesom (interaction de ~) 634 kelvin (unité) 5, 11, 22 Kelvin (échelle ~) 5, 22 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (équation de ~) 652 Kelvin (énoncé de) du 2º principe de la thermodynamique 94 Kerr (effet ~) optique 727 Kerr (lentille de ~) 727 kilogramme 11t, 12 Kirchhoff (loi de ~) 73 klystron 479, 553 Knipping, P 700 Knudsen (méthode de ~) 754 Kohlrausch (loi de ~) 760 Koopmans (théorème de ~) 387 Kohn-Sham (équations de ~) 404 Krafft (température de ~) 674 Kronecker (delta de ~) 414  L  L, nombre quantique de moment cinétique orbital total 357 lacune dans un réseau 112 Lagrange (méthode des multiplicateurs de ~) 585 Laguerre (polynômes de ~) 328 lait 672 laiton 151 Lamb (formule de ~) 529 Lamé (constantes de ~) 738	au néodyme 734 de haute intensité 513 de puissance 513 hélium-néon 513 ionique 513 Nd-YAG (grenat ~) 733 puissance utile 510 titane-saphir 734 vibronique 734 lasers (application et caractéristiques des ~) 508t LCAO-MO cf. OM-CLOA LCAO-MO (solides) 720 Le Chatelier, H. 222 Le Chatelier (principe de ~) 222, 223 LED cf. diode électroluminescente LEED cf. diffraction d'électrons lents legendrien 261t, 311 Lennard-Jones (12-6) (potentiel de ~) 642 Lennard-Jones (paramètres du potentiel de ~) 642t, 936t lentille de Kerr 727 lévitation 731 Lewis, G.N. 371 Lewis (structure de ~) 3 liaison chimique 2 covalente 2, 371 double 3 hydrogène 637 ionique 371 peptidique 660, 624, 668 phosphate 212, 670 polaire 4, 388 simple 3 triple 3	Dalton 27, 176 de Graham 754 Debye en T <sup>4</sup> 108 Debye-Hückel étendue 198 des cosinus 368 distribution de Planck 252 Dulong et Petit 253 en T <sup>3</sup> 108 gaz parfaits 24 Henry 165 Hess 68, 69 Hooke 300, 666, 719 Kirchhoff 73 Kohlrausch, F. 760 limite 23 limite de Debye et Hückel 196, 234 migration indépendante des ions 760 Raoult 164, 176 Rayleigh-Jeans 251 Stefan-Boltzmann 284 Stokes 684, 761, 762 vitesse d'ordre 0 789 vitesse d'ordre 1 788, 791 vitesse d'ordre 2 788 vitesse d'une réaction d'ordre 1 proche de l'équilibre 796 vitesse de catalyse hétérogène 898 vitesse fondée sur les concentrations 787 vitesse intégrée 790, 791 vitesse intégrée d'ordre 1 791 vitesse intégrée d'ordre 2 793, 794 Wien 284 lois de vitesse intégrées 795t lois des gaz 23

London (formule de ~) 636	matériaux microporeux 902	méthode	de Zimm-Bragg 616
London (interaction de ~) 636	matière macroscopique 4	d'isolement 789	nucléaire de l'atome 1
ongueur d'onde 10, 11, 250	matrice(s) 414, 680	de blocage par trempe thermique 785	RRK (modèle ~) 838
ongueur de chaîne cinétique 814	(addition de ~) 414	de dégénérescence d'ordre 789	RRKM (modèle ~) 838
ongueur de cohérence 510	(désorption laser assistée par	de Knudsen 754	vectoriel du moment cinétique 314,
ongueur de contour 662	la ~) 680	de relaxation chimique 797	315
ongueur de Debye 199, 200, 673	(multiplication de ~) 414	des vitesses initiales 789	modélisation moléculaire 72
ongueur(s) de liaison 372, 387 <i>t</i> , 470 <i>t</i> ,	diagonale 414	Monte-Carlo 608	modes normaux de vibration (activité
931 <i>t</i> , 933 <i>t</i>	diagonale par blocs 429	par blocage de flux 784	en infrarouge) 477
détermination 458	hamiltonienne 398, 400	par blocage de réaction 785	modes normaux de vibration (activité
ongueur de persistance 664	identité 414	par écoulement avec blocage chimi-	en Raman) 478
umière polarisée 500, 501	inverse 415	que 785	conditions de symétrie 478
LUMO cf. orbitale moléculaire la plus basse vacante	transposée 414 unité 414	méthodes directes (analyses stuctura- les) 707	modes de vibration (nombre de ~) 471 modes synchronisés (laser à ~) 511
LV (théorie ~) cf. théorie de la liaison	Maxwell (J.C.) 748	méthodes par écoulement 784	modulation Stark 456
de valence	Maxwell (construction de ~) 35	méthodes semi-empiriques 403	module
Lyman (série de ~) 324	Maxwell (distribution de ~) 9, 654,	MFA cf. microscopie à force atomique	(d'un nombre complexe) 286
yophile 671	748, 749	micelle 674	d'élasticité 718
yophobe 671	Maxwell (relation de ~) 122	inverse 675	de cisaillement 718
yotrope (mésomorphe ~) 675	MBE cf. épitaxie par jets moléculaires	Michaelis (constante de ~) 879	de compression 718
,	724	Michaelis-Menten (équation de ~)	de Coulomb 718
M	McConnell (équation de ~) 556	879, 882	de Young 718
M	mécanique classique 249, 280	Michaelis-Menten (mécanisme de ~)	du vecteur moment cinétique 281
	mécanique quantique 249, 260	879	molaire (concentration ~) 160
macromolécule 659	mécanisme	Michelson (interféromètre de ~) 446,	molalité 160
(configuration d'une ~) 659	aérobie 212	480	molarité 160
(conformation d'une ~) 659	anaérobie 212	microbalance à cristal de quartz 888	mole 5, 11
maculaire (pigment ~) 502	d'Eley-Rideal 898	microcanonique 579	molécularité 802
Madelung (constante de ~) 713	de Grotthuss 762	microstructure des matériaux solides	et ordre réactionnel 802
MALDI 680	de Langmuir-Hinshelwood 898	186	molécule(s) 2, 3, 787
MALDI-TOF 680, 681	de Lindemann-Hinshelwood 809	micro-état 99	apolaire 4
nagnétiquement équivalents	de Mars van Krevelen 901	micro-ondes 11, 250	chirale 426, 500
(noyaux ~) 533, 537	de Michaelis-Menten 879	microporeux (matériaux ~) 902	de van der Waals 645
nagnétisation cf. aimantation	de polarisation 536, 557	microscopie	diatomiques
magnéton de Bohr 521	du harpon 837	à balayage de sonde 299	description MO 492
nagnéton nucléaire 523 naille élémentaire 696	ER cf. mécanisme d'Eley-Rideal	à effet tunnel, MET 299	propriétés 933t
(volume d'une ~) 738	LH cf. mécanisme de Langmuir-	à force atomique, MFA 643	diatomiques homonucléaires 382
à deux faces centrées 696	Hinshelwood	à ionisation de champ 896	description MO 392, 393
à faces centrées 696	réactionnel 782	Auger à balayage 886	structure électronique 385
centrée 696	médiateur de transfert ionique (mem-	confocale à champ lointain 507 de fluorescence 507	terme spectroscopique 492
cubique 696, 705	brane) 763 mélange (énergie de Gibbs de ~) 162		diatomiques hétéronucléaires 388 fonctions d'onde 388
hexagonale 697	mélange (enthalpie de ~) 66t, 163	électronique 259 électronique à balayage, MEB 260	terme spectroscopique 493
monoclinique 696	mélange (enthalpie standard de ~) 66 <i>t</i>	électronique en transmission, MET	diatomiques
non primitive 696	mélange (entropie de ~) 163	260	niveaux d'énergie vibrationnelle
orthorhombique 697	mélange (opération de ~) 161	optique à champ proche 507	463
primitive 696	mélange binaire 156, 176	Mie (potentiel de ~) 642	spectres électroniques 491
notation	mélange de solutions idéales 167	migration des ions (vitesse de ~) 761	vibration 462
quadratique 697	mélange eutectique 186	milieu extérieur 44	discernables 583
tétragonale 697	mélange gazeux 28	millimètre de mercure 20t	indépendantes 582
triclinique 696, 697	membrane 676	Miller (indices de ~) 698	indiscernables 583
nanomètre 21, 38	membrane biologique (transport ioni-	mm Hg 20t	invitée 640, 643
manomètre capacitif 21	que au travers d'une ~) 764	MO (théorie ~) cf. théorie des orbitales	hôte 640
marche 885	membrane semi-perméable 173	moléculaires	moment d'inertie 451
marche aléatoire 773	mésomorphe lyotrope 675	mobilité ionique 761, 761 <i>t</i> , 939 <i>t</i>	optiquement active 426
Marcus, R.A. 820, 838, 858	mésophase 188, 189	mobilité ionique et coefficient de	polaire 4, 426, 623
Marcus (théorie de ~) 820, 858	méso-tartrique (acide ~) 422	diffusion 768	polarisabilité 459, 482, 625, 936t
Margules (équations de ~) 194	Messner (effet ~) 731	mobilité ionique et conductivité 762	polyatomiques (spectres IR des ~)
Mark-Kuhn-Houwik-Salurada (équa-	MET cf. microscopie à effet tunnel	mobilité ionique et viscosité 761	472
tion de ~) 687	marche aléatoire 773	mobilité sur une surface 896	polyatomiques (spectres Raman de
narqueur de spin 557, 558	métal de transition 2, 346	MO-CLOA 378, 382	vibration des ~) 475
Mars van Krevelen (mécanisme de ~)	métalloïdes 2	mode complexe (processus en ~) 856	spectres Raman de vibration 469
901	métarhodopsine II 502	mode direct 856	moment cinétique 281, 306
masse 5, 11t	métastable (état excité ~) 509	mode harmonique 282	(théorème du ~) 282
masse (nombre de ~) 1	métastable (phase ~) 137	mode normal de vibration 471, 472	commutateur 314
masse atomique 5 masse effective 463	méthane 633	mode résonant d'un laser 509	composante sur z 312
nasse molaire 5, 678	(description LV du ~) 374 métaux 2	modèle cinétique des gaz 745	d'une particule sur un cercle 307
		et pression 746	d'une particule sur une sphère 312
moyenne cubique 678 moyenne en masse 678	(aptitude à la chimisorption des ~) 900 <i>t</i>	modèle clé-serrure 878 modèle	définition 309 modèle vectoriel 315
moyenne en nombre 678	absorption de lumière 725		
moyenne en Z 678	alcalino-terreux 2	de Bohr de l'atome d'hydrogène 366	module 281, 312
moyenne viscosimétrique 678	alcalino-terreux 2 alcalins 2	de Gouy-Chapman 862 de Grahame 862	opérateur 309, 314 orbital 309, 327, 492
quadratique moyenne 678	de transition 2, 346	de Graname 862 de Helmholtz 862	orbital total 357
nasse molaire (mesure de la ~) 174	de transition 2, 346 de transition internes 2	de l'adaptation induite 878	quantification 307, 309
masse moléculaire 5, 9	métabolisme aérobie 212	de la couche de Helmholtz 862	total 355, 358, 493
relative 5	météorologie 28	de la fermeture éclair 615	monoxyde d'azote (NO) 395
nasse réduite 326, 463, 751, 833	météorologique (carte ~) 29	de Stern 862	description MO 395
11400c 1cuaic 320, 703, /31, 033	meteorologique (carte ~) 2)	ac 0tc111 002	acocription into 373

de silicium 723

monoparoi 715

multiparoi 715

Nd-YAG (laser au néodyme à ~) 733

Néel (température de ~) 730

néodyme (laser au ~) 733, 734

nématique (phase ~) 188

		. 1	
fonction de partition électronique de l'~ 600	néon (atome de ~) 346 Nernst (équation de ~) 232	noyaux de spin $\frac{1}{2}$ 524 paramètre d'empilement 675, 675 $t$	moléculaire 378, 383 moléculaires (niveaux d'énergie) 385
paramagnétique 739	Nernst (filament de ~) 479	paramètre d'impact 644	moléculaires (numérotation) 384
rôle biologique 395	Nernst (théorème de ~) 110	paramètre de stabilité (polypeptides)	moléculaires (principe de remplis-
termes spectroscopiques 493	neutrons (diffusion inélastique des ~)	615	sage) 382
moment d'inertie 281, 306,449	758	noyaux fortement couplés 538	moléculaire la plus haute occupée 397
moment d'une force 281, 282	neutrons thermiques 708	noyaux magnétiquement équivalents	p (enveloppes) 337
moment dipolaire électrique 4, 623,	Newton (seconde loi de ~) 281	533, 537	p (fonction d'onde d'une ~) 337
936t	newton (unité) 12t	NSOM cf. microscopie optique à champ	s (rayon moyen d'une ~) 334
induit 625	newtonien (écoulement ~) 756	proche	s 333 π 384
mesure 455 moyen 626, 627	nicotine 183	nuage (formation de ~) 652 nuage interstellaire 448	σ 383
moment dipolaire de transition 339,	nitroxyde (radicaux ~) 558	nuage moléculaire 448	ordre 1 d'une réaction 788
439, 447, 482, 494, 495	nitroxyle (radicaux ~) 558	nucléation (étape de ~) (polypeptides)	données cinétiques 791t, 940t
considérations de symétrie 439	niveau d'énergie 7 niveau d'un terme spectroscopique 355	615	ordre 2 d'une réaction 793
moment magnétique 521	niveau de Fermi 721	nucléation spontanée 653	données cinétiques 794t, 940t
de spin 521	niveau énergétique 7	nucléides (teneurs naturelles des ~)	ordre à courte distance 607
hamiltonien 521	niveaux de rotation (énergie des ~) 7,	915 <i>t</i>	ordre à longue distance 607
induit 730	8, 452	nucléides (masses des ~) 915t	ordre d'un groupe 431
permanent 729	niveaux de translation (énergie des ~)	nucléique (acide ~) 670	ordre de diffraction 480
moments d'inertie (formules) 450t	7, 8	nucléon(s) 1	ordre de liaison 386 ordre de réaction 788
monochromateur 480	niveaux de vibration (énergie des ~) 7,	(nombre de ~) 1	ordre global 788
monoclinique (maille élémentaire ~) 696, 697	301, 463	numéro atomique 1 nylon 66 812	ordre <i>n</i> (axe de symétrie d'~) 418
monocouche 649	niveaux de vibration (fonctions d'onde	11y1011 00 012	ordre <i>n</i> (rotation d'~) 418
autoassemblées, MAS 677	des ~) 302	•	ordre réactionnel 788, 802
monodispersée (macromolécule ~) 678	niveaux électroniques 7, 8 NMR cf. RMN	0	et molécularité 802
monomère 659	nodal (plan ~) 337	oblate 453	Orion (nébuleuse ~) 448
monomoléculaire 678	NOE cf. effet Overhauser nucléaire 548	observable(s) 269, 279	ordre-désordre (transition ~) 151
monopôle 633	NOESY cf. spectroscopie à effet Ove-	(paire d'~) 279	orthogonalité des fonctions d'onde 272
monoxyde de carbone (entropie rési-	rhauser nucléaire 551	valeur moyenne 304	ortho-hydrogène 462, 597 orthonormalité des fonctions d'onde
duelle) 610	nœud 267	observables complémentaires 278	273
Monte-Carlo (méthode ~) 608	nombre(s)	octaédrique 4	orthorhombique (maille élémentaire ~)
Morse (énergie potentielle de ~) 466 Morse (oscillateur de ~) 466	complexe 286	(complexe ~) 499	697
moteur thermique 94	complexe (inverse d'un ~) 286	octet 3	oscillateur(s)
(rendement d'un ~) 101	d'états de spin 358 d'onde 10, 250	octopôle 633 œil 501	de Gunn 479
mouiller une surface 649	d'onde de vibration 470 <i>t</i> , 934 <i>t</i>	OM (théorie ~) cf. théorie des orbitales	de Morse 466
mouvement de précession 522	d'oxydation 2	moléculaires	harmonique (en mécanique classi-
mouvement de rotation 281, 306	de charge 7	OM-CLOA 378	que) 282, 300 harmonique (énergie d'un ~) 301
mouvement de translation 281, 288	de coordination 710, 711	onde 9	harmoniques (entropie d'~) 578
mouvement harmonique 300	de degrés de liberté 139	onde harmonique 9	harmonique (fonctions d'onde
mouvement relatif de deux particules 362	de masse 1	onde réfléchie 297	d'un ~) 302
mouvements angulaire et axial 363	de nucléons 1	onde transmise 297	oscillation quantique 645
MPI cf. ionisation multiphonique	de rotation (enzymes) 880	ondes (paquet d'~) 277, 847	osmose 173, 175
Mulliken (électronégativité de ~) 389,	imaginaire (partie ~) d'un nombre complexe 286	ondes radio 11, 250 opérateur(s) 267, 279	osmométrie 173, 175
933 <i>t</i>	stœchiométrique 72, 214	d'échange 408	osmotique (coefficient ~) 207
multiphotonique (ionisation ~) 851	volumique 703, 832	d'énergie cinétique 270	osmotique (pression ~) 173, 175 ouvert (système) 44
multiphotonique (ionisation ~) réso-	nombre quantique 291	d'énergie potentielle 270	Ostwald (loi d'isolement d'~) 789
nante 851	azimutal, <i>l</i> 311, 330	de Coulomb 408	Otto (cycle d'~) 134
multiphotonique (processus ~) 508t	de moment cinétique orbital total,	de Fock 402, 408	Overbeck, J.T.G. 673
multiplication de matrices 414 multiplicateurs de Lagrange 585, 586	L 357	de moment cinétique 309, 314	oxydant 229
multiplicité de spin 358	de moment cinétique total, <i>J</i> 357	de position 269	oxydation 228
multiplicité maximum de spin 345	de spin 315, 316t, 521	de quantité de mouvement 269	(nombre d'~) 2
multipôle 633	de spin nucléaire 522, 522 <i>t</i> de spin total, S 357	hamiltonien 261 <i>t</i> , 267, 270 hermitique 270	oxydation aérobie du glucose 212 oxydation catalytique 901
muon 298	de symétrie, $\sigma$ 597	opérateurs commutables 278	oxyde nitrique cf. monoxyde d'azote
MWNT cf. nanotube multiparoi	J (rotation) 452, 453	opération de symétrie 417, 696	oxygène <i>voir</i> dioxygène
	K (rotation) 453, 454	opsine 502	ozone atmosphérique 41
N	magnétique de spin 315, 316t	optique non linéaire (phénomènes	
NADII 212	magnétique total 316t	d'~) 726	P
NADH 212 NADD 823-824	magnétique, <i>m</i> <sub>1</sub> 311, 316 <i>t</i> , 330	optiquement actif 426	-
NADP 823, 824 nanocristal 296	$M_J$ (rotation) 454	orbitale(s)	p (bande ~) 721
nanofibre 723	$M_J$ 357	(rayon moyen d'une ~) 334	p (orbitales ~) 336
nanoscience 296, 299	$M_L$ 357 $M_S$ 357	à recouvrement non nul 433 antiliante 381	forme 337
nanotechnologie 295, 320	orbital 311, 316t	atomique 1, 330	P (branche ~) 468 P680 823
nanotube 714, 723	principal, n 1, 330	atomique 1, 330 atomiques (combinaison linéaires	P700 824
de carbone 714, 723	secondaire, <i>l</i> 311, 330	des ~) 273, 378, 383, 395	paire d'observables 279

d (enveloppes) 338

désignation 436

frontière 397

hybride 375

liante 380

de type gaussien, GTO 403

hydrogénoïde 324, 325

paire de Cooper 732

palier eutectique 186

paquet d'ondes 277

paquet de spins 545

para-hydrogène 462, 597

paramagnétique 386, 728

paramagnétique (contribution ~) au

nombres complexes (opérations sur

normalisation (constante de) 263

noyaux de condensation 653

normalisation d'une fonction d'onde

les ~) 287

non-métaux 2

263, 290

969

déblindage 528, 529	phase (ondes) 700	(voir aussi masse moléculaire)	transition hélice-pelote 615, 830
paramagnétisme indépendant de la	phases (diagramme de(du) ~) 137	poids statistique d'une configuration 566	polytype 709
température 731	d'un cristal liquide 189	point critique 32	polaire (molécule ~) 426, 623
paramètre d'empilement 675, 675 <i>t</i>	dioxyde de carbone 141	point d'ébullition 171	pompage (lasers) 509
paramètre d'impact 644	l'eau 141	normal 138	pompe (lasers) 509, 784
paramètre de stabilité (polypeptides)	l'hélium 141	standard 138	pompe ionique 764, 765
615	liquide-liquide 181	point de congélation 172	pont salin 227
paramètre $\beta$ (inverse de la température)	liquide-solide 185	normal 138	pont disulfure 669
576	mélange sodium-potassium 187		population (d'un état) 8, 565
paramètres d'Arrhenius 799, 799t, 801,	phases (règle des ~) 139	standard 138	(inversion de ~) 509
836t, 839t, 941t	phosphatidylcholine 676	point de fusion 138, 917 <i>t</i> normal 138	porphine 320, 444
parité (règle de sélection fondée sur	phosphate de tricrésyle 650	standard 138	potassium-sodium (mélange ~) dia-
la ~) 494	phosphine (décomposition de la ~) 897	point de selle 853	gramme de phases 187
parité des orbitales 382, 492	phospholipide 676	point triple 102, 138, 139	porteur de chaîne 813
paroi (chocs sur une ~) 753	phosphore 714	poise 756	position (opérateur de ~) 269
particule colloïdale 671	phosphorescence 503, 505, 815	Poisson (coefficient de ~) 718	positonium 365
particule dans une boîte 289	extinction 818	Poisson (équation de ~) 199	positronium 365 potassium-dibrome (réaction ~) 837
énergies 290, 292, 294, 295 fonction de partition 572	phosphorylation oxydative 212	polaire (liaison ~) 4	potentiel (différence de ~) 13
fonctions d'onde 289, 291, 294, 295	photoblanchiment 518	polaire (malson ~) 4 polaire (molécule ~) 4	potentiel chimique (conducteur) 722
nombres quantiques 291	photochimie 815 photochimiques (processus ~) 815, 846 <i>t</i>	polarisabilité	(différence de ~)
particule dans une sphère 321	photodiode 482	(variations de ~) 469	potentiel chimique (thermodynamique)
particule sans structure interne 846	photodiode à avalanche 482	(volume de ~) 625, 936 <i>t</i>	137, 143, 158
particule sur un cercle 306	photoélectrique (effet ~) 256	anisotrope 459, 626	(différence de ~) 13
particule sur une sphère 310	photoélectron 387	d'orientation 628	(gradient de ~) 766
partie par million (ppm) (en RMN) 527	(spectroscopie de ~), SPE 386	de déformation 628	des liquides 164
partiellement miscible 168	photoélectrons (spectroscopie d'émis-	des molécules 459, 482, 625, 936 <i>t</i>	et énergie de Gibbs 143
partiellement miscibles (liquides ~) 181	sion de ~) dans l'UV, SPE-UV 387,	électronique 628	standard 162, 192
distillation des ~ 183, 185	388, 886	effet de la fréquence 628	variations avec la pression 144
patch (électrode ~) 765	photoélectrons (spectroscopie d'émis-	magnétique 728	variations avec la température 143
patch clamp (technique du ~) 765	sion de ~) par rayons X, XPS 886	molaire 629	potentiel d'asymétrie 239
pascal (unité) 5, 12 <i>t</i> , 20	photoémission (spectroscopie de ~),	polarisation de la lumière 475	potentiel d'échange-corrélation 404
Pascal (triangle de ~) 534	SPE 886	circulaire 10, 500	potential de Caylomb 128
Paschen (série de ~) 324 Patterson, A.L. 706	photo-isomérisation 502	dans un plan 10, 500	potentiel de Coulomb 128 écranté 199
Patterson (fonction de ~) 706, 707	photolyse éclair 784	rectilignement 10, 500	potentiel (différence de ~) de Galvani
Patterson (méthode de ~) 707	photomultiplicateur, PM 482	polarisation (matière) 626	861
Pauli, W. 342	photon 256	(mécanisme de ~) (en RPE) 536, 557	potentiel de jonction liquide 229
Pauli (principe d'exclusion de ~) 342	photophosphorylation 824 photosphère 361	molaire 629	potentiel de Lennard-Jones (12-6) 642
Pauli (principe de ~) 342, 461, 597	photosynthèse 822	polarisation des transitions permises	potentiel de Mie 642
Pauling (électronégativité de ~) 389,	photosystèmes I et II 823, 824	440	potentiel de sphère dure 606, 642
389t, 933t	photovoltaïque (dispositif ~) 482	polarisé rectilignement 10, 11, 500	potentiel électrocinétique 673
PEH cf. plan externe de Helmholtz	physisorption 888	polarisée (lumière ~) 10	potentiel électrostatique 128
pelote à articulations libres 661, 665,	pics croisés 550	polarisée circulairement 10, 500	écranté 199
689	pics de corrélation 550	polarisée dans un plan 10, 11, 500	potentiel exp-6 642
pelote partiellement rigide 664, 689	pics diagonaux 550	polarisée rectilignement 10, 11, 500, 511	potentiel normal 233
pelote statistique 661, 689 pénétration 297, 344	pics hors diagonale 550	polaron 667	potentiel(s) standard(s) 233, 234 <i>t</i> , 928 <i>t</i> , 929 <i>t</i>
pentafluorure de phosphore (symétrie)	pigment maculaire 502	pôle d'ordre <i>n</i> 633	potentiel zêta 673
423	pile 229, 865	polyacétylène 667	précession (mouvement de ~) 522, 540
peptides (transition hélice-pelote) 615	pile à combustible, généralités 867	polyatomiques (molécules ~)	prédissociation vibrationnelle 508
peptisant (agent ~) 672	pile à combustible H <sub>2</sub> /O <sub>2</sub> 867	description LV 374	pré-équilibre 807
période 2	pile combustible au méthanol 867, 868	description OM 395	pré-exponentiel (facteur ~) 799, 835
période d'évolution 546	pile de concentration 229 pile Daniell 229	spectre 498	préfixes SI 12t
période d'induction 805	pile de Harned cf. cellule de Harned	vibrations 470	premier ordre (spectres du ~) 538
péritectique (ligne ~) 187	pince optique 578	polychromateur 480	premier principe de la thermodynami-
périodicité des propriétés chimiques 346	plan	polychromatique (source ~) 479	que 48
permittivité (d'un milieu) 7, 128, 629	(réflexion dans un ~) 418	polydispersée (macromolécule ~) 678	première énergie d'ionisation 347
permittivité du vide 7, 128	complexe 286	polyélectrolyte 670	première loi de Fick 755, 756, 768
permittivité relative 7, 128, 629	de glissement 719	polyélectronique (atome ~) 324, 340 polyène 320	pression 5, 12 <i>t</i> , 19, 20
peroxyde d'hydrogène	dièdre 419	conjugué 411	(mesure de ~) 21 (modèle cinétique de la ~) 746
décomposition 877 symétrie 422	externe de Helmholtz 862	polymère 659	(unités de ~) 20
persistance (longueur de ~) 664	horizontal 419	conducteur 667	cinétique 609
pesanteur (accélération due à la ~) 6	interne de Helmholtz 862	polymérisation 811	critique 32, 138, 915 <i>t</i>
PES cf. spectroscopie de photoélectrons	nodal 337	(cinétique de ~) 812	d'affaissement (d'une monocouche)
Petit, AT. 253	réticulaire 697	(degré de ~) 812, 813, 815	650
phase 136	vertical 419	(taux de ~) 812	d'interface 649
(frontière entre ~) 138, 146	plan(e) carré(e) 4	en chaîne 811, 813	d'un gaz et modèle cinétique 746
(limite de ~) 138, 146	Planck (constante de ~) 252	par étapes 811, 812	de surface 649
(problème de la ~) 706	Planck (constante de ~) 252 Planck (distribution de ~) 252, 253	polymoléculaire 678	de vapeur (diagramme de ~) 176
(transition de ~) 105, 136	plasma 752	polymolécularité (indice de ~) 679	de vapeur (d'un liquide) 32, 138, 164
cholestérique 188	plastique 665, 718	polymorphe 136	de vapeur (effet d'une pression
dispersée 671	plastique thermodurci 665	polynome(s) d'Hermite 302, 302t	appliquée) 145
métastable 137 nématique 188	plastoquinone 824	polynucléotide 670 polypeptides 615, 660, 669	de vapeur (saturante ~) 32 de vapeur de sublimation 138
smectique 188	plateau théorique 179	charges partielles 625 <i>t</i>	de vapeur partielle 145, 164
superfluide 142	poids moléculaire 5	fusion 155	de vapeur pour une surface courbe
*	*		

652	psi 20	Rayleigh-Jeans (loi de ~) 251	recouvrement (densité de ~) 379
et altitude 29	puissance 12t	Rayon(s)	recouvrement (intégrale de ~) 380,
et fonction de distribution radiale 609	puissance utile d'un laser 510	de Bohr 328	384, 433
et fonction de partition 593	pulsation 281	de cisaillement 673	recouvrement d'orbitales (densité de ~)
et processus adiabatique 64	pyramidale à base triangulaire 3, 4	de giration 662, 682, 682t, 937t	379
hydrostatique 21	pyramidale trigonale 3, 4	de plus grande probabilité 336	recouvrement orbitalaire et symétrie
interne 76, 122 normale 20, 138	pyroélectrique (détecteur ~) 482	de Stokes 684, 761, 762 du disque d'Airy 507	436 récurrence (relation de ~) des polynô-
osmotique 173		hydrodynamique 762	mes d'Hermite 302
partielle 26, 28, 157	Q	ionique 712, 712 <i>t</i> , 938 <i>t</i>	redox (couple) 228
pression standard 5, 20, 221	0./1 1 ) 460 470	moyen d'une orbitale s hydrogé-	redox (réaction) 228
primaire (processus ~) 815	Q (branche ~) 468, 470	noïde 334	réducteur 228
primaire (rendement quantique ~) 816	$Q$ et $q$ (relation entre $\sim$ ) 582	rayonnement 8	réduction 228
principe(s)	<i>Q-switching</i> 510 <i>QSAR</i> cf. relation quantitative structu-	(sources de ~) 479	réduction d'une représentation 435
d'aufbau 345	re-activité	anti-Stokes 446	réelle (partie ~) d'un nombre complexe
d'Avogadro 23	quadratique (contribution ~) à l'énergie	cohérent 510	286
d'équipartition 9, 47, 253, 601	quadranque (contribution ~) a i energie	continu de freinage 700	référence (état de ~) 71
d'exclusion de Pauli 342	quadratique (maille élémentaire ~) 697	cosmologique micro-ondes de fond	référentiel tournant 541
d'incertitude 276	quadripôle 633	447	réfléchie (onde ~) 297
de combinaison de Ritz 325	quadrupôle 633	du corps noir 251	réflexion (rayons X ) 701
de correspondance 292	quantification de l'énergie 7, 252, 266	électromagnétique 9, 249, 501	réflexion dans un plan miroir 418, 493
de Franck-Condon 495, 505, 858	quantification du moment cinétique	et radiation 8, 324	refocalisé (champ ~) 546
et effet tunnel 859	309	fossile 447	reformage 901
de Le Chatelier 222, 223	quantification spatiale 314	K 700	réfraction (indice de ~) 630
de Pauli 342, 461, 597	modèle vectoriel 314, 315	lumineux 934t	réfrigération 103
des états correspondants 36	quantifiée 7	Rayleigh 446	réfrigérateur de Linde 82
des probabilités toutes égales à priori	quantique (boîte ~) 296	Stokes 446	régime déclenché (laser à ~) 510
565	quantique (rendement ~) 816	synchrotron 479	règle(s)
du remplissage des orbitales molécu- laires 382	quantité chimique 5	rayonnements lumineux 489t	d'exclusion 475
	quantité de matière 5, 11t, 19	rayons (rapport des ~) 711	de Corey-Pauling 668 de Hund 345
fondamental de la dynamique de translation 281	quantité de mouvement 280	rayons cosmiques 11, 250	de l'octet 3
variationnel 390	(flux de ~) 756	rayons γ 11, 250 rayons X 11, 700	de noctet 3 de multiplicité maximale 45
zéro de la thermodynamique 22	(opérateur de ~) 269	(diffraction des ~) 701	de Schulze-Hardy 674
probabilité (densité de ~) 262, 267, 304	quenching d'un état excité 818	réaction	de sélection de Laporte 494, 499
probabilité de collage 895	quenching de réaction 785	(énergie de Gibbs de ~) 210, 231	de sélection fondée sur la parité 494
probabilité de diffusion 772	quinoline 422	(énergie de Gibbs standard de ~)	de Trouton 105
probabilité de transmission 298	quotient de réaction 213, 215	118, 213, 232	des moments chimiques 178
probabilité linéique 262, 304, 661	et tension de cellule 232	(enthalpie de ~) 66t, 225	des phases 139
probabilité réactionnelle cumulée 856	quotient réactionnel 213	(enthalpie de ~) (détermination	du levier 178
probabilité surfacique 262		de ~) 225	du nombre maximal d'états de spin
probabilité volumique 262, 267, 335	R	(enthalpie de ~) (variations avec la	345
probabilités toutes égales a priori (prin-	D (1 1 ) 460	température) 73	du rapport des rayons 712
cipe des ~) 565	R (branche ~) 468	(enthalpie de ~) et enthalpies de	générale de sélection 447
problème de la phase 706	radiale (distribution ~) 335, 607	formation 71	spécifique de sélection 447
processus coopératif 670	radiale (fonction d'onde ~) 326	(enthalpie standard de ~) 68, 225	règles de remplissage des orbitales 345
processus en mode complexe 856	radiale (vitesse ~) 366	(entropie de ~) 111	règles de sélection 447, 482, 483
processus en mode direct 856	radiation 8 cohérente 510	(standard de ~) 71	de Laporte 494, 499
processus d'installation (en adsorption)	de radiofréquence 525, 541	bimoléculaire 802	des transitions électroniques 339,
889	électromagnétique 9, 501	composite (énergie d'activation	360, 494
processus photophysiques 816t	polarisée circulairement 500, 501	d'une ~) 811	en spectroscopie atomique 360
processus primaire 815	radicaux nitroxyde 558	contrôlée par l'activation énergéti-	et intégrales nulles 439
processus réversible 51	radicaux nitroxyle 558	que 840	fondées sur la parité 494 générales 447
processus secondaire 815 produit scalaire 369	radiotélescope 448	contrôlée par la diffusion 840 d'ordre 0 789	spécifiques 447
produit vectoriel 369	raie (largeur de) 350	d'ordre 1 788, 791	spectres de micro-ondes 457, 482
profil d'énergie potentielle 801, 807,	naturelle 352	données cinétiques 791 <i>t</i> , 940 <i>t</i>	spectres de nation 456
844, 894	raies D d'un atome de sodium 356	d'ordre 2 793	spectres infrarouges 464, 465, 483
profil d'énergie potentielle moléculaire	Ramachadran (diagramme de ~) 668	données cinétiques 794t, 940t	spectres Raman de rotation 459, 482
372	Raman (spectroscopie ~) 446, 482, 508	d'oxydoréduction 228	spectres Raman de vibration 469, 484
progression vibrationnelle 495	(activité en ~) 478	de cellule 230	relation(s)
prolate 453	de résonance 475	avancement 231	d'Einstein 768
propagation (étape de ~) 616, 813	de rotation 459, 482	de transfert d'électrons 857	d'indétermination d'Heisenberg
promotion de valence 374	de vibration 469	écriture symbolique 214	276, 279
propriété collitative 169	des molécules polyatomiques 475	élémentaire 802	de Brønsted 849
propriété de groupe 420	Ramsperger, H.C. 838	en chaîne 813	de commutation des moments
propriété extensive 5, 47	Raoult, F. 164	hétérogène (vitesse de ~) 786	cinétiques 314
propriété intensive 5, 47	Raoult (loi de ~) 164, 176	radicalaire en chaine 813	de De Broglie 258, 708
propriété mécanique 717	rapport de dépolarisation 475	redox 228	de Hammett 849
propriétés de transport 745, 939t	rapport de Rayleigh 682	spontanée 214	de Maxwell 122
dans les gaz 755, 775	rapport des rayons 711	unimoléculaire 802, 809	de Moivre 741
et théorie cinétique 757	rapport gyromagnétique 521 → 11	réactions consécutives 803, 804	de probabilité de Sayre 707
protéine-canal ionique 765	rapport magnétogyrique cf. rapport	réactions entre ions	linéaire(s) d'énergie libre 849
protéines (biosynthèse des 2) 212	gyromagnétique	(modèle de l'état de transition) 849	quantitative structure-activité, RQSA
protéines (biosynthèse des ~) 212 protéines (repliement des ~) 668, 669	Rayleigh, Lord 251 Rayleigh (diffusion ~) 682	réchauffement climatique 474 recombinaison mutuelle de radicaux 814	640, 641 relativistes (effets ~) 285
protéines (structure des ~) 668	Rayleigh (thirdsion ~) 682	reconnaissance moléculaire 640	relaxation 797
pseudo-ordre 1 (réaction de ~) 789	Rayleigh (rayonnement ~) 446	reconstruction des projections 546	(effet de ~) 764
	,	Projections 5 10	(, /,

971

(méthode de ~) 797 nucléaire à transformée de Fourier d'un atome hydrogénoïde 326 solide à réseau covalent 714 (temps de ~) 543 RMN des solides 551 d'une particule dans une sphère 321 solide ionique 711 d'une particule sur un cercle 308 de spin 543 Röntgen, W. 700 solide-liquide (frontière entre phases) d'une particule sur une sphère 310, REMPI cf. ionisation multiphonique Roothaan (équations de ~) 402, 408 147 311 résonante rotateur 451 solide moléculaire 715 dépendante du temps 261 solide-vapeur (frontière entre phases) rencontre réactive 831 rotateur asymétrique 451, 452 rendement de Carnot 101 des systèmes sphériques 261t 149 rotateur linéaire 451, 452, 454 en trois dimensions 261t solides métalliques 709 rendement d'un moteur thermique niveaux d'énergie 453 en une dimension 260, 261t solubilité idéale 172 101, 102 règles de sélection des transitions rendement quantique de fluorescence et relation de De Broglie 261 solution générale d'une équation difféindépendante du temps 260 rentielle 322 termes rotationnels 455 rendement quantique primaire 816 interprétation 263 solution idéale 164 rotateur rigide 451 solution idéalement diluée 166, 192, 195 pour une molécule en vibration 463 rendement thermique 101 rotateur sphérique 451, 452 solutions régulières 169, 183 réorganisation (énergie de ~) 859 niveaux d'énergie 453 solutions radiales 326 sous forme d'opérateurs 267 (activité des ~) 194 repère tournant 541 rotateur symétrique 451, 452, 453 solutions idéales (mélange de ~) 167 repliement des protéines 668, 669 Schulze-Hardy (règle de ~) 674 fonction de partition 617 représentation 428 Schumann-Runge (bande ~) 517 solvant (contribution du ~) au déblinrotateurs rigides 451 dage 528, 529 Seckur-Tetrode (équation de ~) 583 d'une opération de symétrie 428 rotation solvatation gazeuse 145 de Hanes 906 second harmonique (génération de ~) (énergie de ~) 306 somme de représentations irréductibles de Lineweaver-Burk 880 (fonction de partition de ~) 595, 617 727, 894 435 second ordre (spectres du ~) 538 irréductible (RI) 429, 476 (intensité des raies de ~) 458 sonde 785 seconde loi de Fick 770 matricielle d'un groupe 428 (mouvement de ~) 306 sonde radicalaire 558 réductible 429, 430 section efficace d'état-à-état 852 (niveaux de ~) 7, 8 source monochromatique 479 réduite 429 (spectre Raman de ~) 459 section efficace de collision 751, 751t, source polychromatique 479 répulsion 642 832, 834 à l'angle magique 552, 553 sous-couches (spécification des ~) 332 section efficace de diffusion différenrépulsions des paires d'électrons de la contribution à la fonction de partisous-groupe ponctuel des rotations 620 couche de valence 3 tielle 644 tion moléculaire 595, 596, 597 sp (orbitale hybride ~) 377 section efficace de réaction 836 réseau covalent 714 d'ordre n 418 sp<sup>2</sup> (orbitale hybride ~) 376 réseau cristallin 695 dans le plan (fonctions d'onde de la séculaire 390 sp<sup>3</sup> (orbitale hybride ~) 375 réseau(x) de Bravais 696, 697t (déterminant ~) 392 ~) 307 sp3d2 (orbitale hybride ~) 375 réseau de diffraction 480 (équation ~) 390, 415 dans le plan (quantification de la ~) SPE cf. spectroscopie de photoélectrons sédimentation 684 réserves énergétiques des aliments 70 307, 308 spectre(s) 255 résolution (microscopie) 259 (constante de ~) 684 en trois dimensions (orbitales de A2 538 résolution (spectroscopie) 551 (équilibre de ~) 686 la ~) 310 AX<sub>2</sub> 533 résonance 3, 520 (vitesse de ~) 684 impropre d'ordre n 419 AX<sub>3</sub> 534 (condition de ~) 524 sel gemme (structure du ~) 711 RPE cf. résonance paramagnétique COSY 550, 551 (intégrale de ~) 390 sélecteur de vitesse 654 électronique dans le domaine des fréquences 541 (spectroscopie Raman de ~) 475 SEM, cf. microscopie électronique à RPECV 3 dans le domaine du temps 541 de spin électronique 524, 553 RQSA 3D 641 balayage de bandes 468 magnétique (spectroscopies de ~) semi-conducteur 720 RQSA cf. relation quantitative structude micro-ondes (règles de sélection) absorption de lumière 725 re-activité 457, 482 magnétique nucléaire (intensité des composé 722 RRK (modèle ~) 838 de molécules diatomiques 491 de type n 723 signaux en ~) 525 RRKM (modèle ~) 838 de rotation (règles de sélection ~) magnétique nucléaire (spectromède type p 722, 723 Rydberg, J. 324 456 tre ~) 525 extrinsèque 722 Rydberg (atome de ~) 366 de rotation pure 456 résonance magnétique nucléaire, RMN intrinsèque 722 Rydberg (constante de ~) 331 de vibration-rotation 468 semi-conductivité de type n 723 de l'atome d'hydrogène 324 du premier ordre 538 à deux dimensions 550 semi-métaux 2 Rydberg (état de ~) 353 du second ordre 538 à impulsions multiples 540 séparation des variables (technique ruthénocène 425 électromagnétique 11, 250 à transformée de Fourier 540 de ~) 293, 310, 323 électronique des solides 724 des solides 551, 552 séquençage 660 infrarouge (règles de sélection) 464, intensité des signaux 525 série de Balmer 324 465, 483 spectromètre RMN série de Brackett 325 Raman de rotation (règles de sélecrésonance paramagnétique électronis (bande ~) 721 série de Clebsch-Gordan 357 tion) 459, 482 que, RPE 524, 553 S (branche ~) 470 série de Fourier 740 Raman de vibration 469 rhéologie 717 s (orbitale ~) 333 série de Humphrey 365 Raman de vibration (règles de sélecrhéomètre rotatif 687 fonction de distribution radiale 335 série de Lyman 324 tion) 469, 484 rétinal 502, 815, 822 rayon de plus grande probabilité 336 série de Paschen 324 spectre NEOSY 551 rétinal tout trans 502 ravon moven 334 série de puissances entières 323 spectromètre 446 rétinol 503 *S* (nombre quantique de spin total ∼) servir de base à 432 à analyseur à temps de vol 680 réversible (changement ~) 51 SFC cf. CPS à onde continue 553 réversible (expansion ~) 51 SALC cf. combinaison linéaire adaptée SHG, cf. génération de second harmo-RMN 525 réversible (processus ~) 51 à la symétrie nique RPE 553 rhodamine 6G 514 SI (système ~) 10, 11t SAM, cf. monocouches auto-assemblées spectrométrie de masse 680 SAM, cf. spectroscopie Auger à siemens (unité) 759 rhodopsine 502 spectroscopie 255 rhomboédrique (maille élémentaire ~) signal de précession libre 541, 542 balayage à effet Overhauser nucléaire 551 SATP, cf. conditions ambiantes (transformée de Fourier d'un ~) 559 atomique 255 RI cf. représentation irréductible standards signal intégré 528 Auger, SEA 886 ribozome 878 sans structure (particule ~) 846 site actif (enzymes) 878 d'absorption 446 Rice, O.K. 838 site réactif 813 saut de pression 797 d'émission 446 Rice-Ramsperger-Kassel (modèle de saut de température 797 Slater (déterminant de ~) 343, 344 d'émission de photoélectrons par Sayre (relation de probabilité de ~) 707 smectique (phase ~) 188 ~) 838 SPE-UV 387 Ritz (principe de combinaison de ~) SCF, cf. champ autocohérent Smoluchowski (équation de ~) 841 d'émission de photoélectrons par Scatchard (équation de ~) 208 sodium-potassium (mélange ~) diarayons X, SPE-RX 388 325 RMN cf. résonance magnétique Scherrer, P. 701 gramme de phases 187 de corrélation 550 nucléaire Schoenflies (système de ~) 420 sol 671 de désorption thermique, SDT 896 RMN-2D 550 Schrödinger (équation de ~) 260, 261t, Soleil 752 de diffusion Raman anti-Stokes

solide (état ~) 4

cohérente 476

RMN-TF cf. résonance magnétique

267, 310

structure vibrationnelle 490

substrat (en adsorption) 885

66t

substance 19

substrat 878

sublimation (enthalpie standard de ~)

supercritique (fluide) 32, 138 superfluide (phase ~) 142 supraconducteur 731 de type I 731 de type II 731 haute température 731 surchauffé (liquide) 653 surface (d'énergie de Gibbs de ~) 650 surface d'accessibilité au solvant 405 surface d'énergie électrostatique 405 surface d'énergie potentielle de réaction 372, 852 attractives 854 répulsives 854 surface elpot 405 surfaces (structure des ~) des solides surfusion 653 sursaturée (vapeur ~) 652 surtension 862 (limite de faible ~) 863 surtension de cellule 865 susceptibilité(s) magnétique(s) 530, 728, 729t, 938t molaire 728, 729t svmétrie cylindrique 373 d'inversion 382 essentielle 696 et dégénérescence 295 impaire 382 paire 382 synchronisation des modes d'un laser synthèse de Fourier 705 système (thermodynamique) 44 à un composant indépendant 139 AX 532 cristallin 696, 697t de Hermann-Mauguin 420 de Schoenflies 420 fermé 44 international (groupes de symétrie) international d'unités (SI) 10, 11t, 20t isolé 44 ouvert 44 SI cf. système international d'unités systèmes couplés 532 SWNT cf. nanotube monoparoi

 $T^3$  (loi en  $\sim$ ) 108 T-jump 797 table de caractères 427, 430 et dégénérescence 431 tableau périodique 2 tautomérie cétone-énol 877 d'avancement de réaction 210 de conversion (polypeptide) 616 de couverture 888 de cristallinité 666 de dissociation 217, 222 de remplissage 710 de renforcement par effet Overhauser nucléaire 550 Taylor (développement de ~) 462 TDS cf. spectroscopie de désorption thermique, SDT technique du diaphragme 772 techniques d'ultravide 886 techniques expérimentales de cinétique 783 Teller, E 892 TEM cf. microscopie électronique en

théorème

d'Al-Kashi 368

d'équipartition 9, 47, 253, 601

transmission Temkin (isotherme de ~) 893, 894 température(s) 5, 19, 21 (échelles de ~) 5, 22, 102 à la surface de la Terre 474 critique (supraconducteurs) 731 critique (thermodynamique) 32, 138, 915t critique inférieure de miscibilité 183 critique supérieure de miscibilité 183 d'ébullition 81t. 138 d'Einstein 254 d'inversion 81, 81t, 926t de Boyle 31 de congélation 138 de Curie 730 de Debve 254 de dénaturation (protéines) 155 de fusion 81t, 138 de fusion (polymères), T<sub>m</sub> 155, 666, 670 de Krafft 674 de Néel 730 de transition (de phase) 105, 136, 106t, 926 de transition vitreuse 667 infinie 570, 571 négative 591 normale de transition de phase 105, 106t 926 rotationnelles 597t, 933t thermodynamique 5, 11t vibrationnelles 597t, 933t température-composition (diagramme ~) 179 temps de demi-réaction 792 temps de relaxation 543 longitudinale 543 spin-réseau 543 transversale 543 transversale apparent 544 transversale effectif 544 temps de vol 680 (analyseur par ~) 680 tensioactif 650, 672 (accumulation de ~) à l'interface 650 tension de cellule 231 et quotient de réaction 232 tension de cellule et énergie de Gibbs de réaction 231 tension interfaciale 646 tension standard de cellule 232 variations avec la température 237 tension superficielle 50t, 646, 649, 937t terme centrifuge d'une fonction d'onde radiale 327 terme électrostatique d'une fonction d'onde radiale 327 terme rotationnel 453 et déformation centrifuge 456 terme spectral (dans la combinaison de Ritz) 325 terme spectroscopique (atome) 357 terme spectroscopique (molécule) 492 terme vibrationnel 464, 472 terminaison de chaîne (étapes de ~) 814 terminaison par recombinaison mutuelle 814 terrasse 885 tesla (unité) 521 tête de série 640 tétraédrique 3 (groupe ~) 424 tétragonale (maille élémentaire) 697 tétraméthylsilane 527

d'indétermination d'Heisenberg 276 de convolution 742 de Koopmans 387 de la valeur moyenne 43 de Nernst 110 du moment cinétique 282 du viriel 306 théorie cinétique et propriétés de transport cinétique moléculaire 8 de Debye-Hückel 196, 199 de Debye-Hückel-Onsager 764 coefficients 764t, 939t de Förster 821 829 de l'état de transition 843 de la fonctionnelle de densité 404 de la liaison de valence 371, 372 de Marcus 820, 858 des collisions 801, 832 des groupes 417, 420 des orbitales moléculaires 371, 378 des vitesses absolues 843 DLVO (théorie ~) 673 du complexe activé 843 du lien de valence cf. théorie de la liaison de valence FEMO 411 LV cf. théorie de la liaison de valence MO cf. théorie de la liaison de thermique(s) (agitation ~) 8, 46 (analyse ~) 136, 186 (capacité ~) 55 (conduction ~) 745 (conductivité ~) 756, 757, 775 (équilibre ~) 22 (longueur d'onde ~) 573 (neutrons ~) 708 (vitesses ~) 708 thermochimie 65 thermochimique (équation ~) 68 thermodynamique(s) 44 (échelle de température ~) 5, 22, 102 (équation ~) d'état 122 (équilibre ~)(constante ~) 216 (force ~) 766 (limite ~) 581 statistique 564 thermodynamiques (données) pour les composés inorganiques 919t pour les composés organiques 918*t* pour les éléments 919t thermodynamique (la science) deuxième principe 94, 101 premier principe 48 principe zéro 22 troisième principe 110 thermogramme 62 thermomètre 22 thermoplastique 665 thermotrope (cristal liquide) 188 TIP cf. paramagnétisme indépendant de la température Thomson, W. (Lord Kelvin) 80 Thomson (équation de ~) 147 titane (ion ~) (spectre d'absorption) 499 TMS 527 TOF 680 torr 20 Torricelli 21 TPD cf. désorption à température programmée toupie asymétrique 452 toupie sphérique 452 toupie symétrique 452 trajectoire 281

sur une surface d'énergie potentielle
853
trajectoire réactionelle 855
trans-rétinal 502 transfert d'électron et effet tunnel 858
transfert d'électron et énergie de Gibbs
d'activation 861
transfert d'énergie entre molécules
fluorescentes 821
transfert d'énergie par résonance 821 transfert d'énergie triplet-triplet 816
transfert de chaîne 814
transfert de charge (transition de ~) 499
transfert d'électrons (réaction de ~) 857 aux électrodes 861
dans les systèmes homogènes 857
énergie de Gibbs d'activation 859
transfert thermique (entropie de ~) 107
transformation similaire 416
transformée de Fourier 741 (techniques à ~) 446, 480, 481
d'un signal de précession libre 559
inverse 741
transition (enthalpie de ~) 65, 66t
transition coopérative 615 transition d-d 494, 498, 499
transition $\pi^* \leftarrow n$ 500
transition $\pi^* \leftarrow \pi$ 500
transition de phase 105, 136, 150
(enthalpie de ~) 66 <i>t</i> , 105 (entropies standards de ~) 106 <i>t</i> , 926 <i>t</i>
(température de ~) 105, 136
(température normales de $\sim$ ) 106 $t$ ,
926
du premier ordre 150
du second ordre 150 transition de transfert de charge 499
ligand-métal 499
métal-ligand 499, 819
transition électronique 339, 489
convention de notation 360 transition fondamentale 465
transition conformationnelle des poiv-
transition conformationnelle des poly- peptides 615
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de ~) 2, 346
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de $\sim$ ) 2, 346 transition $\lambda$ 151 transition ordre-désordre 151 transition (moment dipolaire de $\sim$ ) 339,
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de $\sim$ ) 2, 346 transition $\lambda$ 151 transition ordre-désordre 151 transition (moment dipolaire de $\sim$ ) 339, 439, 447, 482, 494
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de $\sim$ ) 2, 346 transition $\lambda$ 151 transition ordre-désordre 151 transition (moment dipolaire de $\sim$ ) 339, 439, 447, 482, 494 considérations de symétrie 439
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de $\sim$ ) 2, 346 transition $\lambda$ 151 transition ordre-désordre 151 transition (moment dipolaire de $\sim$ ) 339, 439, 447, 482, 494 considérations de symétrie 439 transition permise 339, 447
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de $\sim$ ) 2, 346 transition $\lambda$ 151 transition ordre-désordre 151 transition (moment dipolaire de $\sim$ ) 339, 439, 447, 482, 494 considérations de symétrie 439 transition permise 339, 447 et polarisation des radiations 440 transition rotationnelle 456
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de $\sim$ ) 2, 346 transition $\lambda$ 151 transition ordre-désordre 151 transition (moment dipolaire de $\sim$ ) 339, 439, 447, 482, 494 considérations de symétrie 439 transition permise 339, 447 et polarisation des radiations 440 transition rotationnelle 456 transition spectroscopique 255
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de $\sim$ ) 2, 346 transition $\lambda$ 151 transition ordre-désordre 151 transition (moment dipolaire de $\sim$ ) 339, 439, 447, 482, 494 considérations de symétrie 439 transition permise 339, 447 et polarisation des radiations 440 transition rotationnelle 456 transition spectroscopique 255 transition verticale 495
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de $\sim$ ) 2, 346 transition $\lambda$ 151 transition ordre-désordre 151 transition (moment dipolaire de $\sim$ ) 339, 439, 447, 482, 494 considérations de symétrie 439 transition permise 339, 447 et polarisation des radiations 440 transition rotationnelle 456 transition spectroscopique 255 transition verticale 495 transition vibronique 494
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de $\sim$ ) 2, 346 transition $\lambda$ 151 transition ordre-désordre 151 transition (moment dipolaire de $\sim$ ) 339, 439, 447, 482, 494 considérations de symétrie 439 transition permise 339, 447 et polarisation des radiations 440 transition rotationnelle 456 transition spectroscopique 255 transition verticale 495
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de $\sim$ ) 2, 346 transition $\lambda$ 151 transition ordre-désordre 151 transition (moment dipolaire de $\sim$ ) 339, 439, 447, 482, 494 considérations de symétrie 439 transition permise 339, 447 et polarisation des radiations 440 transition rotationnelle 456 transition spectroscopique 255 transition verticale 495 transition vibronique 494 transition vibreuse 667 translation 288 contribution à la fonction de parti-
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de ~) 2, 346 transition λ 151 transition ordre-désordre 151 transition (moment dipolaire de ~) 339, 439, 447, 482, 494 considérations de symétrie 439 transition permise 339, 447 et polarisation des radiations 440 transition rotationnelle 456 transition spectroscopique 255 transition verticale 495 transition vibronique 494 transition vitreuse 667 translation 288 contribution à la fonction de partition 595
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de ~) 2, 346 transition cordre-désordre 151 transition (moment dipolaire de ~) 339, 439, 447, 482, 494 considérations de symétrie 439 transition permise 339, 447 et polarisation des radiations 440 transition rotationnelle 456 transition spectroscopique 255 transition verticale 495 transition vibronique 494 transition vitreuse 667 translation 288 contribution à la fonction de partition 595 fonction de partition 595
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de ~) 2, 346 transition λ 151 transition ordre-désordre 151 transition (moment dipolaire de ~) 339, 439, 447, 482, 494 considérations de symétrie 439 transition permise 339, 447 et polarisation des radiations 440 transition rotationnelle 456 transition spectroscopique 255 transition verticale 495 transition vibronique 494 transition vitreuse 667 translation 288 contribution à la fonction de partition 595
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de ~) 2, 346 transition λ 151 transition (moment dipolaire de ~) 339, 439, 447, 482, 494 considérations de symétrie 439 transition permise 339, 447 et polarisation des radiations 440 transition rotationnelle 456 transition spectroscopique 255 transition verticale 495 transition vibronique 494 transition vibronique 494 transition 288 contribution à la fonction de partition 595 fonction de partition 595 fonctions d'onde 288 niveaux énergétiques 7, 8 quantification de l'énergie 288
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de ~) 2, 346 transition λ 151 transition cordre-désordre 151 transition (moment dipolaire de ~) 339, 439, 447, 482, 494 considérations de symétrie 439 transition permise 339, 447 et polarisation des radiations 440 transition rotationnelle 456 transition spectroscopique 255 transition verticale 495 transition vibronique 494 transition vibronique 494 transition vibronique 497 translation 288 contribution à la fonction de partition 595 fonction de partition 595 fonction de partition 595 fonctions d'onde 288 niveaux énergétiques 7, 8 quantification de l'énergie 288 transmission (coefficient de ~) 845
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de ~) 2, 346 transition λ 151 transition (moment dipolaire de ~) 339, 439, 447, 482, 494 considérations de symétrie 439 transition permise 339, 447 et polarisation des radiations 440 transition rotationnelle 456 transition spectroscopique 255 transition verticale 495 transition vibronique 494 transition vibronique 494 transition vibronique 495 fonction de partition 595 fonction de partition 595 fonctions d'onde 288 niveaux énergétiques 7, 8 quantification de l'énergie 288 transmission (coefficient de ~) 845 transmission (probabilité de ~) 298
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de ~) 2, 346 transition λ 151 transition (moment dipolaire de ~) 339, 439, 447, 482, 494 considérations de symétrie 439 transition permise 339, 447 et polarisation des radiations 440 transition rotationnelle 456 transition spectroscopique 255 transition verticale 495 transition vibronique 494 transition vibronique 494 transition vibronique 495 fonction de partition 595 fonction de partition 595 fonction de partition 595 fonction de l'énergie 288 transmission (coefficient de ~) 845 transmission (probabilité de ~) 298 transmittance 491
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de ~) 2, 346 transition λ 151 transition (moment dipolaire de ~) 339, 439, 447, 482, 494 considérations de symétrie 439 transition permise 339, 447 et polarisation des radiations 440 transition rotationnelle 456 transition spectroscopique 255 transition verticale 495 transition vibronique 494 transition vibronique 494 transition vibronique 495 fonction de partition 595 fonction de partition 595 fonctions d'onde 288 niveaux énergétiques 7, 8 quantification de l'énergie 288 transmission (coefficient de ~) 845 transmission (probabilité de ~) 298
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de ~) 2, 346 transition \( \) 151 transition ordre-désordre 151 transition (moment dipolaire de ~) 339, 439, 447, 482, 494 considérations de symétrie 439 transition permise 339, 447 et polarisation des radiations 440 transition rotationnelle 456 transition spectroscopique 255 transition verticale 495 transition vibronique 494 transition vitreuse 667 translation 288 contribution à la fonction de partition 595 fonction de partition 595 fonction de partition 595 fonction de l'énergie 288 transmission (coefficient de ~) 845 transmission (probabilité de ~) 298 transport actif 764 transport passif 764 travail 45
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de ~) 2, 346 transition \(\lambda\) 151 transition (moment dipolaire de ~) 339, 439, 447, 482, 494 considérations de symétrie 439 transition permise 339, 447 et polarisation des radiations 440 transition rotationnelle 456 transition spectroscopique 255 transition verticale 495 transition vibronique 494 transition vibronique 494 transition 288 contribution à la fonction de partition 595 fonction de partition 595 fonctions d'onde 288 niveaux énergétiques 7, 8 quantification de l'énergie 288 transmission (coefficient de ~) 845 transmission (probabilité de ~) 298 transmittance 491 transport passif 764 travail 45 (sortes de ~) 50
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de ~) 2, 346 transition \(\lambda\) 151 transition (moment dipolaire de ~) 339, 439, 447, 482, 494 considérations de symétrie 439 transition permise 339, 447 et polarisation des radiations 440 transition rotationnelle 456 transition spectroscopique 255 transition verticale 495 transition vibronique 494 transition vibronique 494 transition 288 contribution à la fonction de partition 595 fonction de partition 595 fonctions d'onde 288 niveaux énergétiques 7, 8 quantification de l'énergie 288 transmission (coefficient de ~) 845 transmission (probabilité de ~) 298 transmittance 491 transport passif 764 travail 45 (sortes de ~) 50 additionnel 50, 113, 118
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de ~) 2, 346 transition \(\lambda\) 151 transition (moment dipolaire de ~) 339, 439, 447, 482, 494 considérations de symétrie 439 transition permise 339, 447 et polarisation des radiations 440 transition rotationnelle 456 transition spectroscopique 255 transition verticale 495 transition vibronique 494 transition vibronique 494 transition 288 contribution à la fonction de partition 595 fonction de partition 595 fonctions d'onde 288 niveaux énergétiques 7, 8 quantification de l'énergie 288 transmission (coefficient de ~) 845 transmission (probabilité de ~) 298 transmittance 491 transport passif 764 travail 45 (sortes de ~) 50
peptides 615 transition hélice-pelote 615, 830 transition interdite 339, 447 transition (métaux de ~) 2, 346 transition \(\lambda\) 151 transition (moment dipolaire de ~) 339, 439, 447, 482, 494 considérations de symétrie 439 transition permise 339, 447 et polarisation des radiations 440 transition rotationnelle 456 transition spectroscopique 255 transition verticale 495 transition vibronique 494 transition vibronique 494 transition 595 fonction de partition 595 fonction de partition 595 fonction de Partition 595 fonction de l'énergie 288 transmission (coefficient de ~) 845 transmission (probabilité de ~) 298 transmittance 491 transport actif 764 travail 45 (sortes de ~) 50 additionnel 50, 113, 118 autre que d'expansion 50, 118

d'expansion isotherme 52 d'expansion isotherme réversible 52 d'extraction de l'électron 257 de production de gaz 49, 53 de sortie de l'électron 257 électrique 49, 50t maximum 115 maximum autre que d'expansion 117 trempe cryogénique 785 triclinique (maille élémentaire) 696, 697 tridiagonal (déterminant ~) 721 trifluorure de bore 422 troisième principe de la thermodynamique 110 tropopause 28 troposphère 28 Trouton (règle de ~) 105 tumblings 473 tunnel (effet ~) 297, 306, 858 turbulence 28 tuyère supersonique 655

#### U

u (indice) cf. ungerade 382 ubiquitine (thermogramme de ~) 62 ultracentrifugation 684 ultracentrifugeuse 684 ultravide 886 ultraviolet (domaine de l'~) 11 ultraviolet lointain 11, 250 ultraviolette (catastrophe ~) 252 ungerade (symétrie) 382 uniaxiale (contrainte ~) 717 uniforme (macromolécule ~) 678 unimoléculaire (réaction ~) 802 unité(s) 10, 11t constitutive 659, 660 dérivée(s) 12, 12t, 760 formulaire 3 hors SI 13t monomère 659, 660 SI de base 10, 11t UPS cf. spectroscopie d'émission de photoélectrons par UV urée 70

#### ν

valeur absolue (d'un nombre complexe) valeur d'une grandeur 23 valeur moyenne 43 (théorème de la ~) 43 valeur moyenne d'un opérateur 274 valeur moyenne d'une observable 304 valeur numérique 10, 20 valeur propre 268, 415 van der Waals, J.D. 33 van der Waals (boucles de ~) 35 van der Waals (coefficients de ~) 33 van der Waals (équation de ~) 33 et coefficient de fugacité 130 et pression interne 123 van der Waals (force de ~) 631 van der Waals (interaction de ~) 631 van der Waals (isothermes de ~) 35, 36 van der Waals (molécule de ~) 645 van't Hoff (équation de ~)(équilibre) 223, 891 van't Hoff (équation de ~)(osmose) 173 vapeur (composition de la ~) 176 vaporisation (enthalpie standard de ~) 66, 66t, 917t, 926t vaporisation (entropie standard de ~)

105, 926t

variable d'état 19 variable réduites 36 variance 139 variation et changement 47 variationnel (principe ~) 390 vecteur(s) 368 (addition de ~) 368 (différentiation de ~) 369 (multiplication de ~) 369 (soustraction de ~) 368 vecteur position 280 vecteur propre 415 vecteur quantité de mouvement 281 vecteur résultant 368 vecteur unitaire 368 vecteur vitesse 280 vecteurs (addition et soustraction des) 368 vent 28, 29 verre rubis 671 Vervey, E. 673 vésicule 676 unilamellaire 676 vibration 300, 462 contribution à la fonction de partition moléculaire 598, 599 et symétrie moléculaire 476 moléculaire 462 niveaux énergétique 7, 8 symétrie d'un mode normal 476 viriel 31, 609

viriel (deuxième coefficient du) 606 viriel osmotique 174 viscosimètre d'Ostwald 686, 687 viscosité 686, 745, 756, 758, 776, (coefficient de ~) 756, 756t, 939t des gaz 756t des liquides 758t dynamique 756 et coefficient de diffusion 769 intrinsèque(s) 686, 687t, 937t viscosités de gaz 756t visible (région du ~) 11 vision 501 vitamine C 395 vitesse (constante de ~) 787 (loi de ~) 787

(vecteur ~) 280 angulaire 281 d'absorption 817, 888, 890, 895 d'absorption stimulée 504 d'absorption totale 504 d'apparition d'un produit 786 d'effusion 754 d'émission stimulée 504 de consommation d'un réactif 786 de conversion interne 817 de désorption 890, 895 de disparition d'un réactif 786 de fluorescence 817 de formation 786 de la lumière 9 de migration des ions 761, 768 de migration radiale 684 de réaction 786 de réaction (influence de la température sur ~) 799 de réaction hétérogène 786 de sédimentation 684 de transition 503 la plus probable 750 moléculaire 8, 9, 26 moléculaire et pression d'un gaz parfait 746 moléculaire quadratique moyenne 26

moyenne 750

quadratique moyenne 26, 746

dans un gaz parfait 26, 746 radiale 366 relative moyenne 751 thermique 708 totale d'absorption 504 totale d'émission 504 volumique de réaction 786 vitesses moléculaires (distribution des ~) 748, 749 volcan (courbe en ~) 899 volume 5 de polarisabilité 625 exclu 33 molaire 30 molaire critique 32 molaire des gaz parfaits 25 molaire partiel 157 von Laue, M. 700 VSEPR cf. RPECV

#### W

Wannier (exciton de  $\sim$ ) 724 Watson, J. 715 watt 12tWatt, J. 51 Watt (diagramme de  $\sim$ ) 51, 52 Wilkins, M. 715 Wien (loi de  $\sim$ ) 284 Wierl (équation  $\sim$ ) 737

#### X

XPS cf. spectroscopie d'émission de photoélectrons par rayons X X (rayons ~) 11, 250, 700 (diffraction des ~) 701 X (fluorescence ~) 886 xanthophylle 502 xénon (lampe à décharge au ~) 479

#### Y

Young (module de ~) 718

#### Z

Zeeman (effet ~) 365 normal 365 zéolithes 902 zêta (potentiel ~) 673 Zewail, A.H. 847 Zimm-Bragg (modèle ~) 616 zinc (blende de ~) 712 zone dépressionnaire 29 

									Lanthanides	Actinides
≡ × ×	2 He	4,00 1s <sup>2</sup>	10 Ne néon 20,18 28.2p <sup>6</sup>	18 Ar argon 39,95 38 <sup>2</sup> 3p <sup>6</sup>	36 Kr krypton 83,80 45 <sup>2</sup> 4p <sup>6</sup>	54 Xe xénon 131,29 5s <sup>2</sup> 5p <sup>6</sup>	86 Rn radon (222) 6s <sup>2</sup> 6p <sup>6</sup>	118	71 Lu   Lu   La 174,97   5d¹6s²	$ \begin{array}{c} 103 \text{ Lr} \\ 262) \\ 64^{1}7s^{2} \end{array} $
	17	<b>≡</b> ₹	9 F fluor 19,00 2s <sup>2</sup> 2p <sup>5</sup>	17 Cl chlore 35,45 38 <sup>2</sup> 3p <sup>5</sup>	35 Br brome 79,90 48 <sup>2</sup> 4p <sup>5</sup>	53   iode   126,90   58 <sup>2</sup> 5p <sup>5</sup>	85 At astate (210) 68 <sup>2</sup> 6p <sup>5</sup>	117	70 Yb yterbium lu 173,04 4f <sup>4</sup> 6s <sup>2</sup>	102 No 10 nobélium law (259) $(5f^{14}7s^{2})$ $6$
	16	<b>&gt;</b> ₹	8 O oxygèn 16,00 2s <sup>2</sup> 2p <sup>4</sup>	16 S soufre 32,06 38 <sup>2</sup> 3p <sup>4</sup>	34 Se sélénium 78,96 4s <sup>2</sup> 4p <sup>4</sup>	$\begin{array}{c} \textbf{52 Te} \\ \textbf{tellure} \\ \textbf{127,60} \\ 5s^25p^4 \end{array}$	84 PO polonium (209) 6s <sup>2</sup> 6p <sup>4</sup>	116	69 Tm 70 thulium the 168,93 the 4f <sup>13</sup> 6s <sup>2</sup>	101 Md nendélévium (258) 5f <sup>13</sup> 7s <sup>2</sup> 5f
	15	> \$	$ \begin{array}{c c} 7 & N \\ azote \\ 14,01 \\ 2s^22p^3 \end{array} $	15 P phosphore 30,97 38 <sup>2</sup> 3p <sup>3</sup>	33 <b>As</b> arsenic 74,92 $4s^24p^3$	$\begin{array}{c} \textbf{51 Sb} \\ \textbf{antimoine} \\ \textbf{121,76} \\ 5s^2 5p^3 \end{array}$	83 <b>Bi</b> bismuth 208,98 6s <sup>2</sup> 6p <sup>3</sup>	115		
	14	≥ ≥	6 C carbone 12,01 $2s^22p^2$	14 <b>Si</b> silicium 28,09 3s <sup>2</sup> 3p <sup>2</sup>	32 <b>Ge</b> germanium 72,64 48 <sup>2</sup> 4p <sup>2</sup>	50 Sn étain 118,71 58 <sup>2</sup> 5p <sup>2</sup>	82 <b>Pb</b> plomb 207,2 68 <sup>2</sup> 6p <sup>2</sup>	411	40 68 Er erbium 167,26 4f <sup>2</sup> 6s <sup>2</sup>	$\begin{array}{c} \text{Es} \\ \text{100 Fm} \\ \text{fermium} \\ \text{52)} \\ \text{17s}^2 \\ \text{5f}^2 \text{7s}^2 \\ \end{array}$
	13	= ≦	5 B bore 10,81 2s <sup>2</sup> 2p <sup>1</sup>	13 AI aluminium 26,98 3s <sup>2</sup> 3p <sup>1</sup>	31 Ga gallium 69,72 48 <sup>2</sup> 4p <sup>1</sup>	49 In indium 114,82 55 <sup>2</sup> 5p <sup>1</sup>	81 TI thallium 204,38 6s <sup>2</sup> 6p <sup>1</sup>	113	67 Ho ium holmium holmium holmium so 164,93 s² 4f¹6s²	99 einste (25
				12 IIB	30 Zn zinc 65,41 3d <sup>10</sup> 4s <sup>2</sup>	48 Cd cadmium 112,41 4d <sup>10</sup> 5s <sup>2</sup>	80 Hg mercure 200,59 5d <sup>10</sup> 6s <sup>2</sup>	112	66 Dy dysprosium 3 162,50 4f <sup>10</sup> 68 <sup>2</sup>	98 Cf   08 C
				T 8	29 Cu cuivre 63,55 3d <sup>10</sup> 4s <sup>1</sup>	47 Ag argent 107,87 1 4 4d <sup>10</sup> 5s <sup>1</sup>	79 Au 8 196,97 2 2 5 5 4 10 6 8 1	111 <b>Rg</b> 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1 1	65 Tb terbium 158,93 4F <sup>6</sup> S <sup>2</sup>	97 BK berkélium (247) 5f°7s²
				10	28 Ni 2 2 2 2 2 3 3 3 4 8 4 8 2 3 3 4 8 4 8 2 3 3 4 4 8 2 3 3 4 4 8 2 3 3 4 4 8 2 3 3 3 4 8 4 8 2 3 3 3 3 4 8 4 8 2 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3 3	46 Pd 4.1 106,42 1 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4 4	78 Pt 79 79 79 79 79 79 79 79 79 79 79 79 79	$ \begin{array}{c} 110  \textbf{DS} \\ \text{darmstadtium} \\ (271) \\ 64^87s^2 \end{array} $	64 <b>Gd</b> gadolinium 157,25 4f'5d'6s <sup>2</sup>	96 Cm curium (247) 5f'6d <sup>1</sup> 7s <sup>2</sup>
				9 1	27 Co 28 cobalt r 28,93 5 3 3d <sup>7</sup> 4s <sup>2</sup>	45 Rh 46 rhodium pa 102,90 10 4d <sup>8</sup> 5s <sup>1</sup>	77  r iridium p 192,22   19 5d <sup>7</sup> 6s <sup>2</sup> 5	meitnérium darm (268) $(547)^2$	63 Eu europium 151,96 4f <sup>7</sup> 6s <sup>2</sup>	$\begin{array}{c} 95\text{Am} \\ \text{américium} \\ (243) \\ 5f'7s^2 \end{array}$
				Ì	26 Fe con fer con 55,84 56 3d <sup>6</sup> 4s <sup>2</sup>	44 Ru rhthénium rhth 101,07 10 4c 4d <sup>7</sup> 5s <sup>1</sup>	76 <b>Os</b> 77 semium iri 190,23 5d <sup>6</sup> 6s <sup>2</sup> 5c	108 Hs 109 hassium meit (277) (2 64678²)	62 Sm samarium 150,36 4f <sup>6</sup> 6s <sup>2</sup>	$\begin{array}{c} 94 \ Pu \\ \text{plutonium} \\ (244) \\ 5 f^6 7 s^2 \end{array}$
	1 H	1,0079		, B	L se L			( ,	61 Pm prométhéum (145) 4f <sup>5</sup> 6s <sup>2</sup>	93 Np neptunium (237) 5F6d <sup>1</sup> 7s <sup>2</sup>
		Période I		7 3 VIIB	25 Mn manganèse 36,94 3d <sup>5</sup> 4s <sup>2</sup>	10 43 TC ène technétium 94 (98) 81 4d <sup>5</sup> 58 <sup>2</sup>	xtène rhénium 186,21 5d <sup>5</sup> 6s <sup>2</sup>	107 Bh bohrium 5) (264) 64 <sup>5</sup> 78 <sup>2</sup>	$\begin{array}{c} 60 \ \text{Nd} \\ \text{néodyme} \\ 144,24 \\ 4 \text{P}6 \text{S}^2 \end{array}$	92 U uranium 238,03 5f <sup>3</sup> 6d <sup>1</sup> 7s <sup>2</sup>
	ı	വ്		6 VIB	24 Cr chrome 4 52,00 3d <sup>5</sup> 4s <sup>1</sup>	b 42 Mo molybdène 1 95,94 4d <sup>5</sup> 5s <sup>1</sup>	74 tungs 183 5d <sup>4</sup>	106 <b>Sg</b> m seaborgium (266) 6d <sup>4</sup> 7s <sup>2</sup>	59 <b>Pr</b> praséodyme 140,91 4f³6s²	91 Pa protactinium 231,04 5f <sup>2</sup> 6d <sup>1</sup> 7s <sup>2</sup>
ents				S VB	23 V vanadium 50,94 3d <sup>3</sup> 4s <sup>2</sup>	r 41 Nb miobium 92,91 44 <sup>4</sup> 5s <sup>1</sup>	73 tant 180 5d <sup>3</sup>	(262) (262) (6d <sup>3</sup> 7s <sup>2</sup>	58 <b>Ce</b> cérium 140,12 4f¹5d¹6s²	$\begin{array}{c} 90 \text{ Th} \\ 90 \text{ Th} \\ \text{thorium} \\ 232,04 \\ 6d^27s^2 \\ \end{array}$
s élém				4 <sub>8</sub>	22 Ti titane 47,87 3d <sup>2</sup> 4s <sup>2</sup>	40 <b>Zr</b> zirconium 91,22 4d <sup>2</sup> 5s <sup>2</sup>	72 Hf hafnium 178,49 5d <sup>2</sup> 6s <sup>2</sup>	$\begin{array}{ c c c c c c c c c c c c c c c c c c c$	6 4ff	7
dne de				დ ≣	21 Sc scandium 44,96 3d <sup>1</sup> 4s <sup>2</sup>	39 Y yttrium 88,91 4d <sup>1</sup> 5s <sup>2</sup>	57 La lanthane 138,91 5d <sup>1</sup> 6s <sup>2</sup>	$\begin{array}{c} \textbf{89 Ac} \\ \textbf{actinium} \\ \textbf{(227)} \\ \textbf{6d}^{1} 7 s^{2} \end{array}$	s inficatifs érées éments	
Tableau périodique des éléments	2	= ≦	4 Be béryllium 9,01	12 Mg magnésium 24,31 3s <sup>2</sup>	20 <b>Ca</b> calcium 40,08 $4s^2$	38 <b>Sr</b> strontium 87,62 58 <sup>2</sup>	56 Ba baryum 137,33 6s <sup>2</sup>	88 Ra radium (226)	Les masses atomiques relatives avec le nombre de chiffres significatifs donnés ici peuvent être considérées comme caractéristiques des éléments avec leurs teneurs isotroiques naturelles	F.
bleau p	<u></u>	- ⊴	3 Li lithium 6,94 2s <sup>1</sup>	11 Na sodium 22,99 3s <sup>1</sup>	19 K potassium 39,10 4s <sup>1</sup>	37 Rb rubidium 85,47 5s <sup>1</sup>	55 Cs césium 132,91 6s <sup>1</sup>	87 Fr francium (223) 7s <sup>1</sup>	ies atomiquombre de c ombre de c il peuvent é aractéristiq	les plus fréquentes.
Та	Groupe		2	ю	əboin 4	94 	9	7	Les mass avec le n donnés i commes	snld sel

# Données générales et constantes fondamentales

Grandeur	Symbole	Valeur	Puissance de dix	Unités
Vitesse de la lumière dans le vide	С	2,997 925 58*	$10^{8}$	$m\cdot s^{-1}$
Charge statique élémentaire	e	1,602 176	$10^{-19}$	С
Constante de Faraday	$F = N_A e$	9,648 53	10 <sup>4</sup>	$C \cdot mol^{-1}$
Constate de Bolzmann	k	1,380 65	$10^{-23}$	$J \cdot K^{-1}$
Constante des gaz	$R = N_A k$	8,314 47 8,314 47 8,205 74 6,236 37	10 <sup>-2</sup> 10 <sup>-2</sup> 10	$\begin{split} J\cdot K^{-1}\cdot mol^{-1} \\ dm^3\cdot bar\cdot K^{-1}\cdot mol^{-1} \\ dm^3\cdot atm\cdot K^{-1}\cdot mol^{-1} \\ dm^3\cdot Torr\cdot K^{-1}\cdot mol^{-1} \end{split}$
Constante de Planck	$h$ $\hbar = h/2\pi$	6,626 08 1,054 57	$10^{-34} \\ 10^{-34}$	J⋅s J⋅s
Constante d'Avogadro	$N_{ m A}$	6,022 14	$10^{23}$	mol <sup>−1</sup>
Constante de masse atomique	$m_{ m u}$	1,660 54	10 <sup>-27</sup>	kg
Masse électron proton neutron	$m_{ m e} \ m_{ m p} \ m_{ m n}$	9,109 38 1,672 62 1,674 93	$10^{-31}  10^{-27}  10^{-27}$	kg kg kg
Permittivité du vide	$\varepsilon_0 = 1/c^2 \mu_0$	8,854 19	$10^{-12}$	$J^{-1}\cdot C^2\cdot m^{-1}$
Magnéton Bohr nucléaire valeur g	$μ_{\rm B}$ = eħ/2 $m_{\rm e}$ $μ_{\rm N}$ = eħ/2 $m_{\rm p}$ $g_{\rm e}$	9,274 01 5,050 78 2,002 32	10 <sup>-24</sup> 10 <sup>-27</sup>	J · T <sup>−1</sup> J · T <sup>−1</sup>
Rayon de Bohr	$a_0 = 4\pi \varepsilon_0 \hbar^2 / m_{\rm e} e^2$	5,291 77	$10^{-11}$	m
Constante de structure fine	$\alpha = \mu_0 e^2 c / 2h$ $\alpha^{-1}$	7,297 35 1,370 36	$10^{-3} \\ 10^{-2}$	
Seconde constante de rayonnement	$c^2 = hc/k$	1,438 78	$10^{-2}$	m · K
Constante de Stefan-Boltzmann	$\sigma = 2\pi^5 k^4 / 15h^3 c^2$	5,670 51	$10^{-8}$	$W\cdot m^{-2}\cdot K^{-4}$
Constante de Rydberg	$R = m_{\rm e}e^4/8h^3c\varepsilon_0^2$	1,097 37	10 <sup>5</sup>	cm <sup>-1</sup>
Accélération normale due à la pesanteur	g	9,806 65*		$m \cdot s^{-2}$
Constante (newtonienne) de la gravitation	G	6,673	$10^{-11}$	$N \cdot m^2 \cdot kg^{-2}$

<sup>\*</sup> Valeur exacte.

## L'alphabet grec

Α,	α	alpha	Η, η	êta	N, <i>v</i>	nu	Υ, υ	upsilon
В,	β	bêta	$\Theta$ , $\theta$	thêta	Ξ, ξ	xi (ou ksi)	$\Phi$ , $\phi$	phi
Γ,	γ	gamma	Ι, ι	iota	$\Pi$ , $\pi$	pi	Χ, χ	chi
Δ,	δ	delta	Κ, κ	kappa	Ρ, ρ	rhô	Ψ, ψ	psi
E,	arepsilon	epsilon	Λ, λ	lambda	Σ, σ	sigma	Ω, ω	oméga
Z,	ζ	zêta	Μ, μ	mu	Τ, τ	tau		

# Chimie Physique

### Une nouvelle édition rénovée et accomplie de l'ouvrage de référence de la chimie physique

Cette 4<sup>e</sup> édition du traité de *Chimie physique* (Atkins' physical chemistry) de Peter Atkins et de Julio de Paula, incorpore les remaniements et les nouveautés de la 9<sup>e</sup> édition en langue anglaise.

Chimie physique de Atkins est un ouvrage fondamental qui, depuis sa première édition en 1978, a exercé une influence prépondérante sur le développement et l'enseignement de la chimie physique dans le monde. Par une présentation originale fondée, d'une part, sur l'explication raisonnée des phénomènes physiques de la matière, et, d'autre part, sur les liens qui mettent la chimie physique en amont des autres disciplines plus spécialisées de la chimie, de la biochimie, des sciences de l'environnement, etc. l'œuvre de Peter Atkins et de Iulio de Paula s'est avérée essentielle au cours de ces dernières années comme ouvrage d'accompagnement des cours de chimie et comme traité général donnant à tous les scientifiques une vue complète et précise de la chimie physique, science ardue mais primordiale.

## La nouvelle organisation de la 4e édition

Dans cette nouvelle édition, on peut signaler en particulier une réduction du nombre de chapitres traitant de la thermodynamique classique et l'existence d'un nouveau chapitre intitulé « Catalyse ». Un progrès important réside dans l'incorporation de textes intercalaires, très clairs,

- Des exercices interactifs à réaliser avec le site http://global.oup.com/uk/orc/chemistry/pchem9e/
- Liste de points clés en tête de section
- De nombreux exemples d'application
- Séries d'exercices et de problèmes avec leurs solutions
- Rappels de physique, chimie et mathématiques

intitulés « Bases mathématiques » qui s'avèreront particulièrement utiles aux étudiants pour bien comprendre le développement des équations. Les auteurs sont conscients qu'une bonne connaissance des outils mathématiques permet d'éviter bien des difficultés. On retrouve dans ces « Bases mathématiques » remarquables l'esprit de concision et de synthèse qui caractérise les auteurs.

Le niveau mathématique requis pour les étudiants est normalement celui des premières années universitaires.

#### Les atouts de cette édition

Dans la 4<sup>e</sup> édition, les points clés des différents développements sont présentés en tête de section. Les précieuses séries d'exercices et de problèmes, et leurs solutions qui se trouvent à la fin de l'ouvrage, constituent un apport essentiel pour les étudiants. Les rappels de physique sont présentés dans le chapitre « Fondamentaux » au début de l'ouvrage avec un rappel des notions fondamentales de la chimie.

Comme toujours, les auteurs ont le souci d'adopter un vocabulaire rigoureux, fondé sur les recommandations de l'Union Internationale de Chimie Pure et Appliquée (UICPA).

#### Traduction de la 9<sup>e</sup> édition anglaise

Jean Toullec, directeur de recherche honoraire au CNRS, Université de Versailles Saint-Quentin-en-Yvelines, est président de la commission spécialisée de terminologie et de néologie de la chimie et des matériaux (CSTN chimie et matériaux) qui s'inscrit dans le dispositif d'enrichissement de la langue française. Il est l'un des coauteurs de Grandeurs, unités et symboles de la chimie physique, la traduction française officielle du Green Book de l'Union internationale de chimie pure et appliquée (UICPA).

Monique Mottet, ingénieur chimiste, est la traductrice de plusieurs ouvrages de chimie parus aux éditions De Boeck Supérieur. Elle est l'un des coauteurs de Grandeurs, unités et symboles de la chimie physique, la traduction française officielle du Green Book de l'Union internationale de chimie pure et appliquée (UICPA).

ISBN: 978-2-8041-6651-9





Sonception graphique : Primo&Primo 🛂 image : © Steve Morvay - Fotolia.com